

This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + Refrain from automated querying Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at http://books.google.com/



Über dieses Buch

Dies ist ein digitales Exemplar eines Buches, das seit Generationen in den Regalen der Bibliotheken aufbewahrt wurde, bevor es von Google im Rahmen eines Projekts, mit dem die Bücher dieser Welt online verfügbar gemacht werden sollen, sorgfältig gescannt wurde.

Das Buch hat das Urheberrecht überdauert und kann nun öffentlich zugänglich gemacht werden. Ein öffentlich zugängliches Buch ist ein Buch, das niemals Urheberrechten unterlag oder bei dem die Schutzfrist des Urheberrechts abgelaufen ist. Ob ein Buch öffentlich zugänglich ist, kann von Land zu Land unterschiedlich sein. Öffentlich zugängliche Bücher sind unser Tor zur Vergangenheit und stellen ein geschichtliches, kulturelles und wissenschaftliches Vermögen dar, das häufig nur schwierig zu entdecken ist.

Gebrauchsspuren, Anmerkungen und andere Randbemerkungen, die im Originalband enthalten sind, finden sich auch in dieser Datei – eine Erinnerung an die lange Reise, die das Buch vom Verleger zu einer Bibliothek und weiter zu Ihnen hinter sich gebracht hat.

Nutzungsrichtlinien

Google ist stolz, mit Bibliotheken in partnerschaftlicher Zusammenarbeit öffentlich zugängliches Material zu digitalisieren und einer breiten Masse zugänglich zu machen. Öffentlich zugängliche Bücher gehören der Öffentlichkeit, und wir sind nur ihre Hüter. Nichtsdestotrotz ist diese Arbeit kostspielig. Um diese Ressource weiterhin zur Verfügung stellen zu können, haben wir Schritte unternommen, um den Missbrauch durch kommerzielle Parteien zu verhindern. Dazu gehören technische Einschränkungen für automatisierte Abfragen.

Wir bitten Sie um Einhaltung folgender Richtlinien:

- + *Nutzung der Dateien zu nichtkommerziellen Zwecken* Wir haben Google Buchsuche für Endanwender konzipiert und möchten, dass Sie diese Dateien nur für persönliche, nichtkommerzielle Zwecke verwenden.
- + *Keine automatisierten Abfragen* Senden Sie keine automatisierten Abfragen irgendwelcher Art an das Google-System. Wenn Sie Recherchen über maschinelle Übersetzung, optische Zeichenerkennung oder andere Bereiche durchführen, in denen der Zugang zu Text in großen Mengen nützlich ist, wenden Sie sich bitte an uns. Wir fördern die Nutzung des öffentlich zugänglichen Materials für diese Zwecke und können Ihnen unter Umständen helfen.
- + Beibehaltung von Google-Markenelementen Das "Wasserzeichen" von Google, das Sie in jeder Datei finden, ist wichtig zur Information über dieses Projekt und hilft den Anwendern weiteres Material über Google Buchsuche zu finden. Bitte entfernen Sie das Wasserzeichen nicht.
- + Bewegen Sie sich innerhalb der Legalität Unabhängig von Ihrem Verwendungszweck müssen Sie sich Ihrer Verantwortung bewusst sein, sicherzustellen, dass Ihre Nutzung legal ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass ein Buch, das nach unserem Dafürhalten für Nutzer in den USA öffentlich zugänglich ist, auch für Nutzer in anderen Ländern öffentlich zugänglich ist. Ob ein Buch noch dem Urheberrecht unterliegt, ist von Land zu Land verschieden. Wir können keine Beratung leisten, ob eine bestimmte Nutzung eines bestimmten Buches gesetzlich zulässig ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass das Erscheinen eines Buchs in Google Buchsuche bedeutet, dass es in jeder Form und überall auf der Welt verwendet werden kann. Eine Urheberrechtsverletzung kann schwerwiegende Folgen haben.

Über Google Buchsuche

Das Ziel von Google besteht darin, die weltweiten Informationen zu organisieren und allgemein nutzbar und zugänglich zu machen. Google Buchsuche hilft Lesern dabei, die Bücher dieser Welt zu entdecken, und unterstützt Autoren und Verleger dabei, neue Zielgruppen zu erreichen. Den gesamten Buchtext können Sie im Internet unter http://books.google.com/durchsuchen.





PAA





Archiv

der

Mathematik und Physik

mit besonderer Rücksicht

auf die Bedürfnisse der Lehrer an höhern Unterrichtsanstalten.



Herausgegeben

Johann August Grunert,

Professor zu Greifswald.

Fünfter Theil.

Mit fünf lithographirten Tafeln.

Greifswald.

Verlag von C. A. Koch.

1844.

Archiv

anb

Mathematik und Physik

Inhanas erzelchniss des turnes mit besonderer Rücksicht

höhern	un.	Lehrer	der	Bedürfnisse	die	tim
			- 60			

	Note:	Unterrichtsanstalten.	souther
	7.	Wester Bergeis der Phinash, bir die figurinten Zai-	AL
		lung nelter legitlegible Heriteitangen fiber die hielen-	
		rigen Beweige Von Herrn Doct. E. Stegmonn;	
		Lebest an der Realschule und Privatectenten ab.	
	13.	det binversität yn Marburg	
		Analytische Aphoristica. IVon Herra Duttur. ().	
	- 3	Schlömilch, Perudosenten an der Universite	
		Names Theorem über eine gewisse Klasse periodi-	300
		wher Fourtionen. Von Lights elben	
147	3	Study Hemersoners Blue die Reiben, mit be-	
	6.	Biomissiste Puleskirts Shrifey May for m	
		Wolmen	
		and the state of t	111.5
		Zuratz zu des Herrn Boeter Gerhardt Aufastz im	
		11. Bd. 2. Hefr. S. 200. des Archive für Matheme	
		uk and Physik, Van Haym Boctor L. F. Ottar	
ne.	.31	lings on Owner ida't us reguid	
		oterform dimminus demandation against and	HIL
		Von Gerre Ducing O. Schilmung Presidence	
96	- 11		
		Remarques falle food fithegraphicies Table, T 1	12
		n 113, do de journal, De Chebre 11.	
	-31	Never to tirementer-	
		him Rechanges Come Come and a community was	AUNO
		and weather marks	
		Harrings to bestage von C. A. Kneh. office.	
1	100	Andrew Agriculture I all and the contract of t	

Inhaltsverzeichniss des fünften Theils.

Coher den zweiten Antese des Herre Buet, Har-

for (Theil Vi Heft H S. 155.) Von Hern Dr. C. Schlömileb, Privatoromen in her Layer

drawn Greates, North source Administrate was Physics

71

Unber gewinel merkwirther total ton de-

Type alle

MXXX

MVZXZ

27.

	- 571	Arithmetik:		
N	r. der	Eine none analytische Chicken a cont doom allo		
	andlung.	wending air die Bestimming vine Vollad in In-	Heft. S	eite.
	IV.	Neuer Beweis der Formeln für die figurirten Zah-		
		len, nebst kritischen Bemerkungen über die bishe-		
	.48	rigen Beweise. Von Herrn Doct. F. Stegmann,		
		Lehrer an der Realschule und Privatdocenten an		
		der Universität zu Marburg	1.	82
	V.	Analytische Aphorismen. Von Herrn Doctor O.		
		Schlömilch, Privatdocenten an der Universität	ML	
		be den Haledon . Not there Mr. L. Tandell us	I.	90
	1X.	Neues Theorem über eine gewisse Klasse periodi-		
		scher Functionen. Von Demselben	III/	152
	X.	Einige Bemerkungen über die Reihen, mit be-		
		sonderer Hinweisung auf die Exponential und		
		Binomialreihe. Von Herrn Doctor Barfuss zu		
		Weimard. ashi. assorbunasall. abelstowed	IKMY	155
	XII.	Ueber Euler's Princip der Differentialrechnung, ein		
		Zusatz zu des Herrn Doctor Gerhardt Aufsatz im		
		II. Bd. 2. Heft. S. 200. des Archivs für Mathema-		
		tik und Physik. Von Herrn Doctor L. F. Ofter		
		dinger zu Tübingen	HILL	201
	хш.	Ueber einige merkwürdige bestimmte Integrale,		
		Von Herrn Doctor O. Schlömileh, Privatdocen-		
		ten an der Universität zu Jena	II.	204
	XV.			
		p. 113. de ce journal. Par Monsieur Ubbo H.		
	5506.0	Meyer de Groningue	II.	216
	XVII.	Eine Rechnungsspielerei, zur Sprache gebracht von		200
	200	Herrn Professor Hessel zu Marburghand.		223
	XIX.	Beiträge zur systematischen Darstellung der allge-	HXX.	
		meinen Arithmetik. Von Herrn L. Ballauf, Leh-	and the same	
		ter der Mathematik an der Bürgerschule zu Varel.	III	259

Nr. der			
Abhandlung.		Heft.	Seite.
XX.	Ueber gewisse merkwürdige Reihen. Von dem		
	Herrn Professor Hessel zu Marburg	111.	287
XXX.	Gegen Herrn Doctor Barfuss. Von Herrn Doctor		
	O. Schlömilch, Privatdocenten an der Universi-		
	tät zu Jena	IV.	374
XXXIII.	Einige Bemerkungen über die Gleichungen des		
22.22.22.2	dritten Grades. Nach einer Abhandlung des Herrn		
	Professor R. Lobatto zu Delft in dem Journal		
ali	de Mathématiques pures et appliquées, publié par	retar!	
15131	J. Liouville. Mai 1844. p. 177. frei bearbeitet von		
*********	dem Herausgeber	IV.	417
XXXVII.	Ueber den zweiten Aufsatz des Herrn Doct, Bar-		
	fuss (Theil V. Heft II. S. 155.). Von Herrn Dr.		
	O. Schlömilch, Privatdocenten an der Universi-		
	tät zu Jena	IV.	437
XXXVIII.	Eine neue analytische Gleichung, und deren An-	anh.	No.
Helf. Seite-	wendung auf die Bestimmung eines vielfachen In-		ablum
	tegrals and die Summirung einer Reihe. Von	OFF	
	Hrn. F. Arndt, Lehrer am Gymnasium zu Stral.		
	sund a per 2. J. and grad not a signal area	IV.	443
	Lebrar an der Restatiale und Privardacence an		-
1 S2			
	Geometrie. Aplanation of the state of the st	9	
VI.	Ueber die Auffindung mathematischer Wahrheiten		
00 4	hei den Griechen. Von Herrn Dr. L. F. Ofter-	+	100
	dinger zu Tübingen	120	102
THE TOTAL	Ueber die Aufgabe: ein Viereck von gegebenen		
	Seiten so zu construiren, dass die Diagonalen ein-	W.	
	ander gleich werden. Von Hrn. G. D. E. Weyer,		
	Assistenten an der Sternwarte zu Hamburg.	I.	111
VIII	Geometrische Untersuchungen über Potenzlinie,		
	Potenzcentrum und Potenzkreis, Polarität, Aehn-	MIN	
	lichkeitspunkte und Aehnlichkeitsaxen. Von Herrn		
	C. F. Arndt, Lehrer am Gymnasium zu Stral-		
7	sund C. V. I melvel out the design to the	II.	113
IOS XVIII	Merkwürdige Relation zwischen dem Radius des		
	um und in ein Dreieck beschriebenen Kreises, dem	2017	
	Radius des in sein Höhendreieck beschriebenen		
suc It	Kreises, und den Cosinussen seiner drei Winkel.		
100	Von dem Herrn Professor Anger zu Danzig	II.Z	223
XVIII.	Theorie der involutorischen Gebilde, nebst An-	-	1000
012	wendungen auf die Kegelschnitte. Von Herrn Er.		
ALC: NO		777	
win w	Seydewitz, Oberlehrer am Gymnasium zu Hei-	1117	
THE WALL	ligenstadt melas M. w.la cookl we who I am I	111.	225
XXII.	Lösung einer interessanten geometrischen Aufgabe.	MIN	
-	Von dem Herrn Professor Hessel zu Mar-	-	
ecc all	burg Jac ded seey du reben bleeve bleeve en	ш.	321

vr. der		Heft. Se	
XXIII.	Zur . Theorie der Kegelschnitte, Von Herrn C.		
	Adams, Lehrer der Mathematik an der Gewerb-		
	schule zu Winterthur	HEZ	323
XXV.	Nachtrag zu der Abhandlung Thl. V. Nr. XVIII.		0.0
	Von Herrn Fr. Seydewitz, Oberlebrer am Gym-		
11 11	pasium zu Heiligenstadt.		331
XXIX.	Eine Aufgabe aus der analytischen Geometrie.		991
23.22.23.	Von dem Herrn Professor C. G. Wunder an der		
W 173	Königlich Sächsischen Landesschule St. Afra zu		
	Meissen	IV.	361
XXXIV.	Etwas über das Viereck im Kreise. Vom Her-	750	901
DAALT.	ausgeber	IV.	428
XXXV.	Eine geometrische Aufgabe. Aus J. F. Pfaff's	14.	460
	nachgelassenen Papieren mitgetheilt vom Her-		
	ansacher tapieren mitgethent vom 11et-	IV	431
XXXVI.	ausgeber Beweis des umgekehrten ptolemäischen Lehrsatzes.	IV.	401
252525.431	Aus J. F. Pfaff's nachgelassenen Papieren mitge-		
	theilt vom Herausgehan	IV.	435
	theilt vom Herausgeber	1	1000
	Luber des Theorie des Deploideninges. Von de-	THAY	. J.
	Trigonometrie.	-	
5.5			
111.	1. Die Gaussischen Gleichungen für ebene Drei-		
	ecke. Von dem Herrn Professor C. T. Anger zu		
***	Danzig	17.77	78
111.	2. Ueber die allgemeine Ableitung der Grundfor-		
	mel der sphärischen Trigonometrie. Von Dem-		-
	selben	317.7	79
XXIV.	Ueber die Reihen, welche den Cosinus und Sinus		
	durch Potenzen des Bogens ausdrücken. Von Hrn.		
	Doctor O. Schlömilch, Privatdocenten an der	***	-
	Universität zu Jena	III.	326
	ale and was in the way		
	Geodäsie.	THE	1.1
	AND REAL PROPERTY AND ADDRESS OF THE PARTY AND		
II.	Lehrsätze aus der analytischen Geometrie und		
	mathematischen Geographie, welche in der prakti-		
	schen Geometrie zur Anwendung kommen. Von		
	Herrn Professor Dr. Gerling zu Marburg	I.	58
XIV.	Geodätische Aufgabe. Vom Herausgeber	II.	212
XVII.	Ueber eine geodätische Aufgabe. Von Herrn G.		
	D. E. Weyer, Assistenten an der Sternwarte zu	AVE	
	Hamburg.	II.	223
	on Committee or Heiligenerally		
	Mechanik,	11145	
		3777	
111	Zur Theorie des Kater - Rohnenherger'schen Re-		

Nr. der		200	3/2
bhandlung		Heft. S	eite.
	versionspendel. Von dem Herrn Professor C. T.	THIN	
	Anger zu Danzig	I.	80
LIX SES	Dissertation sur la théorie des axes principaux et		
	des axes permanents de rotation. Par Monsieur	.17.2.	
	Steichen, Professeur à l'école militaire de Bel-		
1111 -1111	gique à Bruxelles	IL	170
	Ueber die naturphilosophischen Principien der Be-	.2500	
		10000	
	wegungslehre. Von dem Herrn Doctor Barfuss	w	800
Con Carlo	zu Weimar.	ш.	306
190 -31	Mennether and the second of the second		
	Know liber due Viereck im Arviers, Verm Her-	-117.7	.70
NEW SAT	TOWNSON TO STATE OF THE PARTY O		
1.	Ueber die Reflexion und Refraction beim Kreise. Von dem Herausgeber	-AXX	1.
-	Van dans Handard British Bellin Riese.	*	
XXVII.	von dem rierausgeber	L	1
XXVII.	Ueber die Theorie des Dipleidoscops. Von Herrn G. Schmidt zu Wien. (Von Herrn Director C.	XXXVI.	W.
	G. Schmidt zu Wien. (Von Herrn Director C.		
211 333	L. v. Littrow zu Wien dem Herausgeber zur		
000 771	Aufnahme in das Archiv mitgetheilt)	IV.	337
XXVIII.	Ueber die Theorie des Dipleidoscops. Von dem		
	Herausgeber in removed half	IV.	343
	a minamonogita		
	1. Die Generischen Gleicherman für elene Beel-	.III.	
	as rugal .T .Astronomie, and and		
NT	The state of the s		
XXXI.	Ueber Aristarch's Methode, die Entfernung der	cm	
	Sonne von der Erde zu hestimmen. Von dem	MI	
and A	Herausgeber	IV.	401
XXXII.	Einige Bemerkungen über die Reduction der Mond-		
22,2,2,2,1,1		iv.	412
	distanzen. Von dem Herausgeber		412
	Durine II Schillmileh, Perusahnyanan an dar		
111	Physik."		
	I Hy SIK.		
XXXVIII.	Ueber eine merkwürdige Erscheinung	IV.	448
	Gendasie,		
	AND ARTHUR THE SELECTION OF THE PARTY OF THE		
	Uebungsaufgaben für Schüler.	-11	
XVI.	Aufgaben aus den Cambridge problems, proposed		
	by the moderators to the candidates for mathema-		
110	tical honors at the general examination 1842-43	NIII.	
-	end 1843	H. //	220
XVI.	Sätze von den Kegelschnitten, welche zu bewei-	-	
AVJ.			
-	sen sind. Von Herrn Fr. Seydewitz, Oberlehrer	TT	
2	am Gymnasium zu Heiligenstadt	II.	221
XVII.	Einige Aufgaben	II.	224
XXVI.	Von dem Herrn Doctor Schlömilch, Privatdo-		
	centen an der Universität zu Jena	III.	335
	The state of the s		

Nr. der Abhandlung.

Heft. Seite.

Literarische Berichte *).

XVII.					 																							I.	257
XVIII.																													
XIX.																													
XX.	•	•	•		•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	•		•	•	•	•	•	•	•	•	•	•	IV.	301

^{*)} Ich bemerke hierbei, dass die literarischen Berichte mit besonderen fortlaufenden Seitemzahlen versehen sind.

•

- () + 1 = (1) = 2

the ended of the first or the first of the first or the first of the first or the f

Adolf the sheet winds thing the pale intend from

Ueber die Reflexion und Refraction beim Kreise.

Von

dem Herausgeber.

§. 1.

Für einen Kreis, dessen Ebene, in welcher im Folgenden alle Constructionen allein ausgeführt werden, selbst als Ebene der xy ingenommen wird, ergiebt sich aus dem in dem Aufsatze Thl. IV. No. XX. entwickelten allgemeinen Formeln unmittelbar die folgende Auflösung des Fundamentalproblems der Katoptrik und Dioptrik. Gegeben sind:

die Coordinaten p, q des Punktes, von welchem der einfallende

Strahl ausgeht;

die 180° nicht übersteigenden Winkel α , β , welche der einfallende Strahl mit den positiven Theilen zweier durch den Punkt (pq) gelegter, den primitiven Axen der x, y paralleler Axen einschließst;

die Gleichung des zurückwerfenden oder brechenden Kreises,

 $(x-a_1)^2+(y-b_1)^2=R^2_1,$

wo der Halbmesser R, als positiv oder als negativ betrachtet wird, jenachdem der einfallende Strahl die concave oder convexe Seite dieses Kreises trifft.

Gesucht werden die Coordinaten p_1, q_1 des Einfallspunkts und 180° nicht übersteigenden Winkel a_1, β_1 , welche der von dem kte (p_1q_1) ausgehende ausfallende Strahl mit den positiven ülen zweier durch den Punkt (p_1q_1) gelegter, den primitiven m der x, y paralleler Axen einschliesst.

Theil V.

Zur Berechnung dieser vier Grössen, durch welche die Lage des ausfallenden Strahls vollkommen bestimmt wird, hat man nach den in dem genannten Aufsatze entwickelten allgemeinen Gleichungen offenbar die folgenden Formeln.

Zuerst berechnet man die Grössen E, und K, mittelst der

$$E_1 = \sqrt{(a_1 - p)^2 + (b_1 - q)^2},$$

$$K_1 = (a_1 - p) \cos a + (b_1 - q) \cos \beta;$$

und hierauf den 90° nicht übersteigenden Winkel O mittelst einer der Formeln

$$\cos \Theta = \sqrt{1 - \frac{(E_1 + K_1)(E_1 - K_1)}{R_1^2}}$$

oder

$$\sin \Theta = \sqrt{\frac{(E_1 + K_1)(E_1 - K_1)}{R_1^2}}.$$

Dann ergeben sich die Coordinaten p1, q1 mittelst der Formeln:

$$p_1 = p + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_1 = q + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \cos \beta;$$

und hierauf die 180° nicht übersteigenden Winkel a', \beta' mittelst der Formeln

$$\cos \alpha' = \frac{a_1 - p_1}{R_1}, \cos \beta' = \frac{b_1 - q_1}{R_1}.$$

Endlich erhält man die 1800 nicht übersteigenden Winkel u. 8. mittelst der Formelnel ut men ann dein tilbigen .

$$\cos \alpha_1 = \mu \cos \alpha + \cos \alpha' (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\cos \beta_1 = \mu \cos \beta + \cos \beta' (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2});$$

wo M seine bekannte Bedeutung hat, und im Falle der Reflexion die obern, im Falle der Refraction die untern Zeichen zu nehmen sind.

Wenn man die Lage einer von einem Punkte ausgehenden geraden Linie nicht wie vorher durch die zwei von ihr mit den positiven Theilen zweier durch den in Rede stehenden Punkt gelegter auf einander senkrecht stehender Axen eingeschlossenen, 180° nicht übersteigenden Winkel, sondern durch den einen von dieser Linie mit dem positiven Theile der als erste angenommenen Axe des Systems eingeschlossenen, durch den Coordinatenwinkel hindurch von dem positiven Theile der in Rede stebenden Axe an von 0 bis 360° gezählten Winkel bestimmt; so muss man, wie leicht erhellen wird, wenn nämlich jetzt a, a', a, die in Rede stehenden auf die angegebene Weise genommenen Bestimmungswinkel sind, in den obigen Formeln statt $\cos \alpha$, $\cos \beta$; $\cos \alpha$, $\cos \beta$; $\cos \alpha$, $\cos \beta$.

$$\cos \alpha$$
, $\cos \beta$; $\cos \alpha'$, $\cos \beta'$; $\cos \alpha_1$, $\cos \beta_1$

respective

 $\cos \alpha$, $\sin \alpha$; $\cos \alpha'$, $\sin \alpha'$; $\cos \alpha_r$, $\sin \alpha_1$

setzen. Dies vorausgesetzt, erhalten wir aus dem Obigen unmittel bar die folgende Auflösung unsers Problems:

Gegeben sind:

die Coordinaten p, q des Punktes, von welchem der einfallende

Strabl ausgeht;

der von dem einfallenden Strahle mit dem positiven Theile der ersten Axe eines durch den Punkt (pq) gelegten, dem primitiven Systeme der xy parallelen Coordinatensystems eingeschlossene Winkel α, indem man diesen Winkel von dem positiven Theile der ersten Axe des in Rede stehenden Systems an durch den Coordinatenwinkel dieses Systems hindurch von 0 bis 360° zählt; die Gleichung des zurückwerfenden oder brechenden Kreises, nämlich die Gleichung

$$(x-a_1)^2+(y-b_1)^2=R_1^2$$

wo der Halbmesser R, als positiv oder negativ zu betrachten ist, jenachdem der einfallende Strahl die concave oder convexe Seite dieses Kreises trifft.

Gesucht werden die Coordinaten p_1 , q_1 des Einfallspunkts und der Winkel a_1 , welchen der von dem Punkte (p_1q_1) ausgehende ausfallende Strahl mit dem positiven Theile der ersten Axe eines durch den Punkt (p_1q_1) gelegten, dem primitiven Systeme der xy parallelen Coordinatensystems einschliesst, indem man diesen Winkel von dem positiven Theile der ersten Axe des in Rede stehenden, dem primitiven Systeme parallelen Systems an durch den Coordinaten winkel dieses Systems hindurch von 0 bis 360° zählt.

Zur Berechnung dieser drei Grössen hat man nach dem Obigen

die folgenden Formeln.

Zuerst berechnet man die Grössen E_1 und K_1 mittelst der Formelo

$$E_1 = \sqrt{(a_1 - p)^2 + (b_1 - q)^2},$$

 $K_1 = (a_1 - p) \cos a + (b_1 - q) \sin a;$

und hierauf den 90° nicht übersteigenden Winkel @ mittelst einer der Formeln

$$\cos \Theta = \sqrt{1 - \frac{(E_1 + K_1)(E_1 - \overline{K_1})}{R_1^2}}$$

oder

$$\sin \Theta = \sqrt{\frac{(E_1 + K_1)(E_1 - K_1)}{R_1^2}}$$
.

Dann ergeben sich die Coordinaten p1, q1 mittelst der Formeln

$$p_1 = p + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_1 = q + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \sin \alpha;$$

und hierauf a' mittelst der Formeln

$$\cos \alpha' = \frac{\alpha_1 - p_1}{R_1}, \sin \alpha' = \frac{b_1 - q_1}{R_1}.$$

Endlich erhält man den Winkel a, mittelst der Formeln

$$\cos \alpha_1 = \mu \cos \alpha + \cos \alpha' (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\sin \alpha_1 = \mu \sin \alpha + \sin \alpha' (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2});$$

wo u seine bekannte Bedeutung hat, und im Falle der Reflexion die obern, im Falle der Refraction die untern Zeichen zu nehmen

Man kann aber die am Ende des vorhergehenden Paragraphen entwickelten Formeln noch auf einen andern Ausdruck bringen.

Zuerst ist nämlich, wie man leicht findet,

$$E_1^2 - K_1^2 = \{(a_1 - p) \sin \alpha - (b_1 - q) \cos \alpha\}^2,$$

oder, wenn wir der Kürze wegen

$$L_1 = (a_1 - p) \sin \alpha - (b_1 - q) \cos \alpha$$

setzev,

$$E_1^2 - K_1^2 = (E_1 + K_1)(E_1 - K_1) = L_1^2$$
.

Weil nun ferner nach dem vorhergebenden Paragraphen

$$R_1 \cos \alpha' = \alpha_1 - p_1$$
, $R_1 \sin \alpha' = b_1 - q_1$

ist; so ist, wenn man die bekannten Ausdrücke von p, und q, einführt:

$$R_1 \cos \alpha' = a_1 - p - (K_1 + R_1 \cos \Theta) \cos \alpha,$$

 $R_1 \sin \alpha' = b_1 - q - (K_1 + R_1 \cos \Theta) \sin \alpha;$

und folglich, wenn man nun auch noch für K, seinen bekannten Werth setzt:

 $R_1 \cos \alpha' = \{(\alpha, -p) \sin \alpha - (b, -q) \cos \alpha\} \sin \alpha - R_1 \cos \Theta \cos \alpha,$ $R_1 \sin \alpha' = -\{(\alpha_1 - p) \sin \alpha - (b_1 - q) \cos \alpha\} \cos \alpha - R_1 \cos \Theta \sin \alpha;$

d. i. in der vorher eingeführten Bezeichnung

$$R_1 \cos \alpha' = L_1 \sin \alpha - R_1 \cos \Theta \cos \alpha,$$

 $R_1 \sin \alpha' = -L_1 \cos \alpha - R_1 \cos \Theta \sin \alpha;$

also

$$\cos \alpha' = \frac{L_1 \sin \alpha - R_1 \cos \theta \cos \alpha}{R_1},$$

$$\sin \alpha' = -\frac{L_1 \cos \alpha + R_1 \cos \Theta \sin \alpha}{R_1};$$

oder auch

$$\cos \alpha' = -\cos \Theta \cos \alpha + \frac{L_1}{R_1} \sin \alpha,$$

 $\sin \alpha' = -\cos \Theta \sin \alpha - \frac{L_1}{R_1} \cos \alpha.$

Führt man diese Ausdrücke in die bekannten Ausdrücke von cos a, und sin a, ein, so erhält man

$$\begin{array}{c} \cos \alpha_1 = \\ \mu \cos \alpha - (\cos \Theta \cos \alpha - \frac{L_1}{R_1} \sin \alpha) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}), \\ \sin \alpha_1 = \\ \mu \sin \alpha - (\cos \Theta \sin \alpha + \frac{L_1}{R_1} \cos \alpha) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}); \end{array}$$

und unsere Aufgabe kann daher jetzt auch durch die folgenden Formeln, in denen der Winkel α gar nicht mehr vorkommt, und auch die Berechnung der Grösse E_1 nicht erfordert wird, aufgelöst werden:

$$K_{1} = (\alpha_{1} - p) \cos \alpha + (b_{1} - q) \sin \alpha$$

$$L_{1} = (\alpha_{1} - p) \sin \alpha - (b_{1} - q) \cos \alpha;$$

$$\cos \Theta = \sqrt{1 - \frac{L_{1}^{2}}{R_{1}^{2}}}, \sin \Theta = \sqrt{\frac{L_{1}^{2}}{R_{1}^{2}}};$$

$$p_{1} = p + (K_{1} + R_{1} \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_{1} = q + (K_{1} + R_{1} \cos \Theta) \sin \alpha;$$

$$\alpha_1 = \alpha_2 = \alpha_3 = \alpha_4 = \alpha_5 = \alpha_5$$

$$\mu \cos \alpha - (\cos \Theta \cos \alpha - \frac{L_1}{R_1} \sin \alpha) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\sin \alpha_1 = \frac{1}{2} \sin \alpha$$

$$\mu \sin \alpha - (\cos \Theta \sin \alpha + \frac{L_1}{R_1} \cos \alpha) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2});$$

wo immer im Falle der Reflexion die obern, im Falle der Refraction die untern Zeichen zu nehmen sind.

Weil zwei dem Zeichen nach entgegengesetzte Winkel oder Bogen, deren absolute Werthe einander gleich sind, bekanntlich jederzeit gleiche Cosinus haben, so ist klar, dass, wenn man jetzt den Winkel G als einen blossen Hülfswinkel mittelst der Formel

$$\sin \Theta = \frac{L_1}{R_1}$$

bestimmt, und dieser Gleichung gemäss gehörig positiv und negativ, seinen absoluten Werth aber nie grösser als 90° nimmt, die vorhergehenden Gleichungen ihre völlige Richtigkeit behalten; und man hat daher zu der Auflösung unserer Aufgabe jetzt die folgenden Formeln:

$$K_1 = (a_1 - p) \cos \alpha + (b_1 - q) \sin \alpha,$$

$$L_1 = (a_1 - p) \sin \alpha - (b_1 - q) \cos \alpha;$$

$$\sin \Theta = \frac{L_1}{R_1};$$

$$p_1 = p + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_1 = q + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \sin \alpha;$$

$$\mu \cos \alpha - (\cos \Theta \cos \alpha - \frac{L_1}{R_1} \sin \alpha) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2)},$$

$$\sin \alpha =$$

$$\mu \sin \alpha - (\cos \Theta \sin \alpha + \frac{L_1}{R_1} \cos \alpha) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2});$$

wo der absolute Werth von O nie grösser als 90° zu nehmen ist, und dem Falle der Reflexion die obern, dem Falle der Refraction die untern Zeichen entsprechen.

Nun ist aber

$$\cos \Theta \cos \alpha - \frac{L_1}{R_1} \sin \alpha = \cos (\alpha + \Theta),$$

$$\cos \Theta \sin \alpha + \frac{L_1}{R_1} \cos \alpha = \sin (\alpha + \Theta);$$

und man kann also die obigen Formeln auch unter der folgenden Form darstellen:

$$K_{1} = (\alpha_{1} - p) \cos \alpha + (b_{1} - q) \sin \alpha,$$

$$L_{1} = (\alpha_{1} - p) \sin \alpha - (b_{1} - q) \cos \alpha;$$

$$\sin \Theta = \frac{L_{1}}{R_{1}};$$

$$p_{1} = p + (K_{1} + R_{1} \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_{1} = q + (K_{1} + R_{1} \cos \Theta) \sin \alpha;$$

$$\cos \alpha_{1} = \mu \cos \alpha - \cos (\alpha + \Theta) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}}),$$

$$\sin \alpha_{1} = \mu \sin \alpha - \sin (\alpha + \Theta) (\mu \cos \Theta \pm \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}});$$

wo wieder der absolute Werth von Θ nie grösser als 90° genommen wird, und dem Falle der Reflexion die obern, dem Falle der Refraction die untern Zeichen entsprechen.

Refraction die untern Zeichen entsprechen.

Nimmt man nun aber μ , welches bisher immer als positiv betrachtet wurde, im Falle der Reflexion positiv, im Falle der Refraction dagegen negativ, und bezeichnet den absoluten Werth von μ durch (μ) , so kann man die obigen Formeln auch auf den folgenden Ausdruck bringen, bei welchem man bloss zu beachten hat, dass der absolute Werth von Θ nie grösser als 90° zu nehmen ist:

$$K_{1} = (a_{1} - p) \cos a + (b_{1} - q) \sin \alpha,$$

$$L_{1} = (a_{1} - p) \sin \alpha - (b_{1} - q) \cos \alpha;$$

$$\sin \Theta = \frac{L_{1}}{R_{1}};$$

$$p_{1} = p + (K_{1} + R_{1} \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_{1} = q + (K_{1} + R_{1} \cos \Theta) \sin \alpha;$$

$$\cos \alpha = \cos(\alpha + \Theta) (\cos \theta + \frac{1}{2} \sqrt{1 - u^{2} \sin \Theta^{2}})$$

$$\frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = \cos \alpha - \cos (\alpha + \Theta) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \sin \alpha - \sin (\alpha + \Theta) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}).$$

Berechnet man die Hülfsgrössen e, η und ξ mittelst der Formeln

$$a_1 - p = \varrho \cos \eta, b_1 - q = \varrho \sin \eta$$

the Claichnug that down and attached on Straid and color

und

where entire
$$\sin \xi = \mu \sin \Theta$$
, that not redd purely

wobei man den absoluten Werth von ξ nie grösser als 90° nimmt; so können die obigen Gleichungen, wie leicht erhellen wird, auch unter der folgenden Form dargestellt werden:

$$K_1 = \varrho \cos(\alpha - \eta), L_1 = \varrho \sin(\alpha - \eta);$$

$$\sin \Theta = \frac{L_1}{R_1};$$

$$p_1 = p + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_1 = q + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \sin \alpha;$$

$$\frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = \cos \alpha - \frac{\cos(\alpha + \Theta) \sin(\xi + \Theta)}{\sin \xi},$$

$$\frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \sin \alpha - \frac{\sin(\alpha + \Theta) \sin(\xi + \Theta)}{\sin \xi}.$$

Unter dieser Gestalt enthalten die Formeln, wie es mir scheint, die vollständigste und einfachste Auflösung unsers Problems.

§. 3.

Die Gleichung der durch den einfallenden Strahl und seine Verlängerung über den Punkt (pq) hinaus dargestellten geraden Linie ist

$$\frac{x-p}{\cos\alpha} = \frac{y-q}{\sin\alpha}$$

oder

$$x \sin \alpha - y \cos \alpha = p \sin \alpha - q \cos \alpha$$
.

Bezeichnen wir nun die erste Coordinate des Durchschnittspunkts

der in Rede stehenden geraden Linie mit der Axe der x durch Δ , so ist

$$\Delta \sin \alpha = p \sin \alpha - q \cos \alpha$$

und folglich

$$\Delta = \frac{p \sin \alpha - q \cos \alpha}{\sin \alpha},$$

oder auch

$$\Delta = p - q \cot \alpha$$
.

Ganz eben so ist

$$\frac{x-p_1}{\cos \alpha_1} = \frac{y-q_1}{\sin \alpha_1}$$

oder

$$x \sin \alpha_1 - y \cos \alpha_1 = p_1 \sin \alpha_1 - q_1 \cos \alpha_1$$

die Gleichung der durch den ausfallenden Strahl und seine Verlängerung über den Punkt (p_1q_1) hinaus dargestellten geraden Linie; also ist, wenn wir die erste Coordinate des Durchschnittspunkts dieser geraden Linie mit der Axe der x durch Δ_1 bezeichnen:

$$\Delta_1 \sin \alpha_1 = p_1 \sin \alpha_1 - q_1 \cos \alpha_1$$

und folglich

$$\Delta_1 = \frac{p_1 \sin \alpha_1 - q_1 \cos \alpha_1}{\sin \alpha_1},$$

oder auch

$$\Delta_1 = p_1 - q_1 \cot \alpha_1.$$

Nun ist aber nach dem vorhergehenden Paragraphen, wie man leicht findet:

$$\frac{p_1 \sin \alpha_1 - q_1 \cos \alpha_1}{(\mu)}$$

$$= p \sin \alpha - q \cos \alpha$$

$$-\{(K_1+p\cos\alpha+q\sin\alpha)\sin\Theta+(L_1+p\sin\alpha+q\cos\alpha)\cos\Theta\}$$

$$\times (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})$$

und

$$K_1 + p \cos \alpha + q \sin \alpha = a_1 \cos \alpha + b_1 \sin \alpha$$

$$L_1 + p \sin \alpha - q \cos \alpha = a_1 \sin \alpha - b_1 \cos \alpha;$$

also

$$\frac{p_1 \sin \alpha_1 - q_1 \cos \alpha_1}{(\mu)}$$

$$=p\sin\alpha-q\cos\alpha$$

$$-\{(a_1\cos\alpha+b_1\sin\alpha)\sin\Theta+(a_1\sin\alpha-b_1\cos\alpha)\cos\Theta\}$$

$$\times (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

oder

$$\frac{p_1 \sin \alpha_1 - q_1 \cos \alpha_1}{(\mu)}$$

 $= p \sin \alpha - q \cos \alpha$

- $\{a_1 \sin(\alpha + \Theta) - b_1 \cos(\alpha + \Theta)\} (\cos\Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin\Theta^2})$, und folglich nach dem Obigen

$$\Delta \sin \alpha - \Delta_1 \frac{\sin \alpha_1}{(\mu)}$$

$$= \{(\boldsymbol{a}_1 \sin(\alpha + \Theta) - b_1 \cos(\alpha + \Theta)\} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}).$$

Führt man aber für $\frac{\sin \alpha_1}{(\mu)}$ seinen aus dem vorhergehenden Paragraphen bekannten Werth ein, so erhält man

$$(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha$$

$$= \{(\boldsymbol{\sigma}_1 - \Delta_1)\sin(\boldsymbol{\alpha} + \boldsymbol{\Theta}) - \delta_1\cos(\boldsymbol{\alpha} + \boldsymbol{\Theta})\}(\cos\boldsymbol{\Theta} + \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\boldsymbol{\Theta}^2}),$$

oder

$$(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha$$

$$(a_1 - \Delta_1) \sin (\alpha + \Theta) - b_1 \cos (\alpha + \Theta)$$

$$= \cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}.$$

Für $b_1 = 0$ ist

$$\frac{\Delta - \Delta_1}{\alpha_1 - \Delta_1} = \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\alpha}} \left(\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta}^2}\right),$$

und folglich

$$\frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} = 1 - \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\alpha}} (\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta^2}}),$$

eder auch, wie man hieraus leicht findet,

$$\frac{a_1 - \Delta}{a_1 - \Delta_1} = -\frac{\cos{(\alpha + \Theta)}\sin{\Theta}}{\sin{\alpha}} - \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}\sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta^2}}}{\mu \sin{\alpha}}.$$

Berechnet man den Hülfswinkel w mittelst der Formel

$$\sin \omega = \mu \sin \Theta$$

and nimmt den absoluten Werth von ω nicht grösser als 90°, so int, wie man leicht findet,

$$\frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta) \sin(\omega + \Theta)}{\sin \alpha \sin \omega}.$$

Weil nun aber bekanntlich nach dem Obigen

$$L_1 = a_1 \sin \alpha - b_1 \cos \alpha - (p \sin \alpha - q \cos \alpha)$$

und

 $\Delta \sin u = p \sin a - q \cos a$

ist, so ist

 $L_1 = (a_1 - \Delta) \sin \alpha - b_1 \cos \alpha$

und

$$\sin \Theta = \frac{(a_1 - \Delta) \sin \alpha - b_1 \cos \alpha}{R_1};$$

also für $\delta_1 = 0$

$$\sin \Theta = \frac{\sigma_1 - \Delta}{R} \sin \alpha.$$

Weil also in diesem Falle

$$\frac{R_1}{\alpha_1 - \Delta} = \frac{\sin \alpha}{\sin \Theta}$$

ist, so ist nach dem Obigen

$$\frac{R_1}{a_1 - \Delta_1} = -\cos(\alpha + \Theta) - \frac{\sin(\alpha + \Theta)\sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}{\mu \sin \Theta}$$

oder

$$\Delta_1 - a_1 = \frac{R_1 \sin \theta}{\cos (\alpha + \theta) \sin \theta + \frac{1}{\mu} \sin (\alpha + \theta \sqrt{1 - \mu^2 \sin \theta^2})},$$

also

$$\Delta_1 = \alpha_1 + \frac{R_1 \sin \theta}{\cos (\alpha + \theta) \sin \theta + \frac{1}{\mu} \sin (\alpha + \theta) \sqrt{1 - \mu^2 \sin \theta^2}}.$$

Auch ist nach dem Obigen unter der Veraussetzung, dass $\delta_1 = 0$ ist:

$$\frac{1}{a_1-\Delta}-\frac{1}{a_1-\Delta_1}=\frac{\sin\alpha+\Theta}{(a_1-\Delta)\sin\alpha}(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}),$$

also, weil $(a_1 - \Delta) \sin a = R_1 \sin \Theta$ ist,

$$\frac{1}{\alpha_1 - \Delta} - \frac{1}{\alpha_1 - \Delta_1} = \frac{1}{R_1} \cdot \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\Theta}} \left(\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta}^2}\right).$$

§. 4.

Nach §. 2. ist

$$K_1 = (a_1 - p) \cos \alpha + (b_1 - q) \sin \alpha,$$

$$L_1 = (a_1 - p) \sin \alpha - (b_1 - q) \cos \alpha;$$

also

$$K_1 \cos \alpha + L_1 \sin \alpha = \alpha_1 - p,$$

 $K_1 \sin \alpha - L_1 \cos \alpha = b_1 - q;$

lglich

$$K_1 \cos \alpha = a_1 - p - L_1 \sin \alpha$$
,
 $K_1 \sin \alpha = b_1 - q + L_1 \cos \alpha$.

Veil nun nach dem vorhergehenden Paragraphen

$$L_1 = (a_1 - \Delta) \sin \alpha - b_1 \cos \alpha$$

st, so ist, wie man leicht findet:

$$K_1 \cos \alpha = \Delta - p + \{(\alpha_1 - \Delta) \cos \alpha + b_1 \sin \alpha\} \cos \alpha,$$
 $K_1 \sin \alpha = -q + \{(\alpha_1 - \Delta) \cos \alpha + b_1 \sin \alpha\} \sin \alpha;$
and folglich, weil nach §. 2.

$$p_1 = p + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \cos \alpha,$$

$$q_1 = q + (K_1 + R_1 \cos \Theta) \sin \alpha$$

ist:

$$p_1 = \Delta + \{(a_1 - \Delta) \cos \alpha + b_1 \sin \alpha + R_1 \cos \theta\} \cos \alpha,$$

$$q_1 = \{(a_1 - \Delta) \cos \alpha + b_1 \sin \alpha + R_1 \cos \theta\} \sin \alpha.$$

Weil nun aber nach dem vorhergehenden Paragraphen

$$a_1 - \Delta = \frac{R_1 \sin \theta + b_1 \cos \alpha}{\sin \alpha}$$

ist, so ist, wie man leicht findet:

$$p_1 = \Delta + \{b_1 + R_1 \sin(\alpha + \Theta)\} \cot \alpha,$$

$$q_1 = b_1 + R_1 \sin(\alpha + \Theta).$$

Für $b_1 = 0$ ist

$$p_1 = \Delta + \{(a_1 - \Delta) \cos \alpha + R_1 \cos \Theta\} \cos \alpha,$$

$$q_1 = \{(a_1 - \Delta) \cos \alpha + R_1 \cos \Theta\} \sin \alpha$$

oder

$$p_1 = \Delta + R_1 \sin (\alpha + \Theta) \cot \alpha,$$

$$q_1 = R_1 \sin (\alpha + \Theta).$$

§. 5.

Weil bekanntlich

$$\frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = \cos \alpha - \cos (\alpha + \Theta) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})$$

$$\frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \sin \alpha - \sin (\alpha + \Theta) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})$$

und

$$\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}$$

$$= \frac{(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha}{(\alpha_1 - \Delta_1) \sin (\alpha + \Theta) - b_1 \cos (\alpha + \Theta)}$$

ist, so ist

$$\frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = \cos \alpha - \frac{(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha \cos (\alpha + \Theta)}{(\alpha_1 - \Delta_1) \sin (\alpha + \Theta) - b_1 \cos (\alpha + \Theta)},$$

$$\frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \sin \alpha - \frac{(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha \sin (\alpha + \Theta)}{(\alpha_1 - \Delta_1) \sin (\alpha + \Theta) - b_1 \cos (\alpha + \Theta)}$$

oder.

$$\cos \alpha - \frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = \frac{(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha \cos (\alpha + \Theta)}{(\alpha_1 - \Delta_1) \sin (\alpha + \Theta) - b_1 \cos (\alpha + \Theta)},$$

$$\sin \alpha - \frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \frac{(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha \sin (\alpha + \Theta)}{(\alpha_1 - \Delta_1) \sin (\alpha + \Theta) - b_1 \cos (\alpha + \Theta)};$$

woraus sich auch sogleich

tang
$$(\alpha + \Theta) = \frac{\sin \alpha - \frac{\sin \alpha_1}{(\mu)}}{\cos \alpha - \frac{\cos \alpha_1}{(\mu)}}$$

ergiebt. Für $b_1 = 0$ ist nach dem Vorhergehenden

$$\frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = \cos \alpha - \frac{\Delta - \Delta_1}{\alpha_1 - \Delta_1} \sin \alpha \cot (\alpha + \Theta),$$

$$\frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} \sin \alpha.$$

Nach §. 2. ist auch

$$\cos \alpha - (\cos \Theta \cos \alpha - \frac{L_1}{R_1} \sin \alpha) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

und folglich, unter der Voraussetzung, dass $b_1 = 0$ ist:

$$\cos \alpha \leftarrow (\cos \Theta \cos \alpha \leftarrow \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \sin \alpha^2) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2)},$$

$$\frac{1}{(\mu)} \cdot \frac{\cos \alpha_1}{\cos \alpha}$$

$$=1-(\cos\Theta+\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1}\cos\alpha)(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}),$$

$$+\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1\cos\alpha}(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2});$$

also nach dem Obigen

$$\frac{1}{(\mu)} \cdot \frac{\cos \alpha_1}{\cos \alpha} = 1 - \frac{\sin (\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}) + \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1 \cos \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}).$$

Bekanntlich ist aber

$$\frac{a_1 - \Delta}{a_1 - \Delta_1} = 1 - \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\alpha}} \left(\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta}^2}\right)$$

und

$$\frac{\Delta - \Delta_1}{\alpha_1 - \Delta_1} \cdot \frac{\sin \alpha}{\sin (\alpha + \Theta)} = \cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}.$$

Daher ist

$$\frac{1}{(\mu)} \cdot \frac{\cos \alpha_1}{\cos \alpha} = \frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} \left\{ 1 + \frac{\Delta - \Delta_1}{R_1} \cdot \frac{\tan \alpha}{\sin (\alpha + \Theta)} \right\}$$

oder melspro tadles nos vasigue

$$\cos \alpha_1 = (\mu) \frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} \{\cos \alpha + \frac{\Delta - \Delta_1}{R_1} \cdot \frac{\sin \alpha}{\sin (\alpha + \Theta)} \}.$$

Weil nun nach dem Obigen

$$\frac{\sin \alpha_1}{\sin \alpha} = (\mu) \frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1}$$

ist, so ist

$$\cos \alpha_1 = \frac{\sin \alpha_1}{\sin \alpha} \left\{ \cos \alpha + \frac{\Delta - \Delta_1}{R} \cdot \frac{\sin \alpha}{\sin (\alpha + \Theta)} \right\},$$

und folglich

$$\cot \alpha_1 = \cot \alpha + \frac{\Delta - \Delta_1}{R_1 \sin (\alpha + \Theta)}$$

oder

$$\cot \alpha_1 - \cot \alpha = \frac{\Delta - \Delta_1}{R_1 \sin (\alpha + \Theta)^s}$$

woraus auch

$$\sin (\alpha - \alpha_1) = \frac{(\Delta - \Delta_1) \sin \alpha \sin \alpha_1}{R_1 \sin (\alpha + \Theta)},$$

also, weil

$$\sin \alpha_1 = (\mu) \frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} \sin \alpha = (\mu) \frac{R_1}{\alpha_1 - \Delta_1} \sin \Theta$$

ist.

$$\sin (\alpha - \alpha_1) = (\mu) \frac{\Delta - \Delta_1}{\alpha_1 - \Delta_1} \cdot \frac{\sin \alpha \sin \theta}{\sin (\alpha + \theta)}$$

folgt.

1-10 ala 1 1 - 1 1 1 - 1 0 sap (8 de v) ala - 1 = 10 m

So lange nicht ausdrücklich etwas Anderes bestimmt wird, werden wir im Folgenden immer $b_1 = 0$ setzen, und wollen nun annehmen, dass sich, indem Δ ungeändert oder constant bleibt, sin α immer mehr und mehr dem Zustande des Verschwindens oder der Null nähere; so wird sich, weil unter der gemachten Voraussetzung bekanntlich

$$\sin \Theta = \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \sin \alpha$$

ist, und der absolute Werth von Θ nie grösser als 90° genommen wird, auch Θ der Null, also sin Θ der Null und cos Θ der positiven Einheit nähern. Nähert sich nun unter diesen Voraussetzungen die im Vorhergehenden durch Δ_1 bezeichnete Grösse einer gewissen bestimmten endlichen Gränze, so wellen wir diese Gränze durch F_1 bezeichnen, und wollen nun untersuchen, ob eine solche Gränze wirklich existirt, wobei sich dann, wenn dies der Fall sein sollte, die Bestimmung dieser Gränze zugleich von selbst ergeben wird.

Nach S. 3. 1st

$$\frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} = 1 - \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\alpha}} (\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta^2}}).$$

Aber

$$\frac{\sin (\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} = \cos \Theta + \frac{\sin \Theta}{\sin \alpha} \cos \alpha,$$

und folglich, weil bekanntlich

$$\frac{\sin \Theta}{\sin \alpha} = \frac{a_1 - \Delta}{R_1}$$

ist,

$$\frac{\sin (\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} = \cos \Theta + \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha;$$

also nach dem Obigen 4-4

$$\frac{a_1-\Delta}{a_1-\Delta_1}=1-(\cos\Theta+\frac{a_1-\Delta}{R_1}\cos\alpha)(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2)}.$$

Wenn nun sin a sich der Null nähert, so nähert sich cos a entweder

der positiven oder der negativen Einheit. Nehmen wir also im Folgenden immer die obern oder die untern Zeichen, jenachdem sich, wenn sin α sich der Null nähert, cos α der Gränze - 1 oder der Gränze - 1 nähert; so ist offenbar, da sich, wenn sin α sich der Null nähert, sin O und cos O respective den Gränzen 0 und + 1 nähern,

$$\frac{a_1 - \Delta}{a_1 - F_1} = 1 - (1 + \frac{1}{\mu})(1 \pm \frac{a_1 - \Delta}{R_1})$$

oder, wie hieraus leicht folgt,

$$\frac{\Delta - F_1}{a_1 - F_1} = (1 + \frac{1}{\mu})(1 \pm \frac{a_1 - \Delta}{R_1}).$$

Auch überzeugt man sich leicht von der Richtigkeit der Gleichung

$$\frac{1}{\mu} \cdot \frac{1}{a_1 - \Delta} + \frac{1}{a_1 - F_1} = \pm (1 + \frac{1}{\mu}) \cdot \frac{1}{R_1}$$

oder

$$\frac{1}{a_1 - F_1} = -\frac{1}{\mu} \cdot \frac{1}{a_1 - \Delta} + (1 + \frac{1}{\mu}) \cdot \frac{1}{R_1} \cdot \frac{1$$

(1+-) cos 1(a-5)2 cos (1+1)

ber wraten Folle het

Wir wollen jetzt untersuchen, welche Werthe die beiden Grössen O und R, nothwendig haben müssen, wenn die beiden Glei-

$$\frac{\alpha_1 - \Delta}{R} = \frac{\sin \Theta}{\sin a}$$

and
$$(1+\frac{1}{\mu}) (1\pm\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1}) = \frac{\sin{(\alpha+\Theta)}}{\sin{\alpha}} (\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin{\Theta}^2}),$$

wobei wir annehmen, dass sin α eine nicht verschwindende Grösse sein soll, zugleich erfüllt sein sollen.

Nehmen wir also zu dem Ende diese beiden Gleichungen als erfüllt an, und führen den Werth von

$$\frac{((0+a)) + (0) \left(\frac{a_1}{a_1} - \underline{\lambda}\right) + 2((0+n)) + 200 \left(\frac{1}{a_1} + 1\right)}{R_1}$$

$$(0+a)) + (0 + a_2) + (0 + a_3) + (0 + a_3) + (0 + a_3)$$

ans der ersten Gleichung in die zweite ein, so erhalten wir die Gleichung

$$= \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\alpha}} (\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta}^2}),$$

$$(1 + \frac{1}{\mu}) (\sin \alpha \pm \sin \Theta)$$

$$= \sin (\alpha + \Theta) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}).$$

Weil nun bekanntlich

$$\sin \alpha + \sin \Theta = 2\sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha - \Theta),$$

$$\sin \alpha - \sin \Theta = 2\sin \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

und

$$\sin (\alpha + \Theta) = 2\sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

ist, so giebt das obere Zeichen die Gleichung

$$(1+\frac{1}{\mu})\cos\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)=\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\left(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right),$$

und das untere Zeichen giebt die Gleichung

$$(1+\frac{1}{\mu})\sin\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)=\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}).$$

Im ersten Falle ist

$$(1+\frac{1}{\mu})\cos\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\frac{1}{\mu}\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2},$$

und folglich, wenn man auf beiden Seiten des Gleichheitszeichens quadrirt, wie man leicht findet:

also, wenn man auf beiden Seiten dieser Gleichung durch $1 + \frac{1}{\mu}$ dividirt:

$$\left. \begin{array}{c} (1+\frac{1}{\mu}) \cos \frac{1}{2}(\alpha-\Theta)^2 + (1-\frac{1}{\mu}) \cos \frac{1}{2}(\alpha+\Theta)^2 \\ -2\cos \Theta \cos \frac{1}{2}(\alpha-\Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha+\Theta) \end{array} \right\} = 0.$$

Nun ist aber

$$2\cos \frac{1}{2}(\alpha - \Theta)^2 = 1 + \cos (\alpha - \Theta),$$

$$2\cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)^2 = 1 + \cos (\alpha + \Theta)$$

und

$$2\cos \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) = \cos \alpha + \cos \Theta;$$

$$(1+\frac{1}{\mu})\left\{1+\cos(\alpha-\theta)\right\} = 0, \quad \text{with the second second$$

:h

$$(1 + \frac{1}{\mu}) + (1 - \frac{1}{\mu})$$

$$+ \{(1 + \frac{1}{\mu}) + (1 - \frac{1}{\mu})\} \cos \alpha \cos \Theta$$

$$+ \{(1 + \frac{1}{\mu}) - (1 - \frac{1}{\mu})\} \sin \alpha \sin \Theta$$

$$- 2\cos \Theta(\cos \alpha + \cos \Theta)$$

 $1 + \frac{1}{\mu} \sin \alpha \sin \Theta - \cos \Theta^2 = 0$

$$\sin \Theta(\sin \Theta + \frac{1}{\mu} \sin \alpha) = 0,$$
 folglich, weil sin α , also auch

t verschwindet,

$$\sin \Theta + \frac{1}{\mu} \sin \alpha = 0.$$

:weiten Falle ist

$$(1+\frac{1}{\mu})\sin\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\frac{1}{\mu}\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)V(1-\mu^2\sin\Theta^2),$$

folglich, wenn man wieder auf beiden Seiten des Gleichheitshens quadrirt, wie man leicht findet:

$$\begin{vmatrix} (1+\frac{1}{\mu})^{2} & \sin \frac{1}{2}(\alpha-\Theta)^{\alpha} + (1-\frac{1}{\mu^{2}}) & \sin \frac{1}{2}(\alpha+\Theta)^{2} \\ -2(1+\frac{1}{\mu}) & \cos \Theta & \sin \frac{1}{2}(\alpha-\Theta) & \sin \frac{1}{2}(\alpha+\Theta) \end{vmatrix} = 0,$$

o, wenn man auf beiden Seiten des Gleichheitszeichens durch $1+\frac{1}{\mu}$ idirt:

$$\begin{vmatrix} (1+\frac{1}{\mu}) & \sin \frac{1}{2}(a-\theta)^2 + (1-\frac{1}{\mu}) & \sin \frac{1}{2}(a+\theta)^2 \\ -2\cos \theta & \sin \frac{1}{2}(a-\theta) & \sin \frac{1}{2}(a+\theta) \end{vmatrix} =$$

Non ist abou

2 in
$$\frac{1}{2}(\alpha - \theta)^2 = 1 - \cos(\alpha - \theta)$$
,
2 in $\frac{1}{2}(\alpha + \theta)^2 = 1 - \cos(\alpha + \theta)$

$$2\sin \frac{1}{2}(\varepsilon-\theta) = \frac{1}{2}(\varepsilon+\theta) = -(\cos \varepsilon - \cos \theta),$$

also

$$(1+\frac{1}{\mu})\{1-\cos(\alpha-\theta)\}$$

$$+(1-\frac{1}{\mu})\{1-\cos(\alpha+\theta)\}$$

$$+2\cos\theta(\cos\alpha-\cos\theta)$$

folglich

$$(1+\frac{1}{\mu})+(1-\frac{1}{\mu})$$

$$-\{(1+\frac{1}{\mu})+(1-\frac{1}{\mu})\}\cos \alpha \cos \theta$$

$$-\{(1+\frac{1}{\mu})-(1-\frac{1}{\mu})\}\sin \alpha \sin \theta$$

$$+2\cos \theta(\cos \alpha - \cos \theta)$$

d. i.

$$1 - \frac{1}{n} \sin \alpha \sin \theta - \cos \theta^2 = 0$$

oder

$$\sin \theta (\sin \theta - \frac{1}{2} \sin a) = 0,$$

und folglich, weil sin a, also auch

$$\sin \theta = \frac{\sigma_1 - \Delta}{R_1} \sin \alpha$$

nicht verschwindet.

$$\sin\theta - \frac{1}{\mu}\sin\alpha = 0$$

Es ist alse überhaupt

$$\sin \Theta \pm \frac{1}{\mu} \sin \alpha = 0,$$

Ł i

$$\sin \Theta = \mp \frac{1}{\mu} \sin \alpha,$$

und folglich, weil bekanntlich

$$R_1 = (\pi_1 - \Delta) \frac{\sin 2\pi}{\sin \Theta}$$

$$R_1 = \mp \mu(a_1 - \Delta).$$

Wenn also die beiden Gleichungen

$$\frac{\sigma_1 - \Delta}{2} = \frac{\sin \theta}{\sin \theta}$$

$$(1+\frac{1}{\mu})\left(1\pm\frac{\sigma_1-\Delta}{R_1}\right)=\frac{\sin\left(\alpha+\Theta\right)}{\sin\alpha}\left(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right)$$

zugleich erfüllt zein aollen, zo muss nothwendig mit Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander with might be transfer of the jederzeit

$$\sin \Theta = \frac{1}{\mu} \sin \alpha, R_1 = \frac{1}{\mu} (\alpha_1 - \Delta)$$

sein.

the contract the second contract is not seen to be

Ferner wollen wir nun aber auch untersuchen, ob sich umgekehrt behaupten lässt, dass für $\sin \Theta = \mp \frac{1}{\mu} \sin \alpha, R_1 = \mp \mu(\alpha_1 - \Delta)$

$$\sin \Theta = \mp \frac{1}{\mu} \sin \alpha, R_1 = \mp \mu(\alpha_1 - \Delta)$$

jederzeit mit Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander

$$\frac{\alpha_1 - \Delta}{R} = \frac{\sin \theta}{\sin \alpha}$$

and

$$(1+\frac{1}{\mu})\left(1\pm\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1}\right)=\frac{\sin{(\alpha+\Theta)}}{\sin{\alpha}}\left(\cos{\Theta}+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin{\Theta}^2}\right)$$

Nehmen wir zuerst die obern Zeichen und setzen also

$$\sin \Theta = -\frac{1}{\mu} \sin \alpha$$
, $R_1 = -\mu(\alpha_1 - \Delta)$,

so ist, wie aus der im vorbergehenden Paragraphen in diesem Falle agestellten Analysis, wenn man dieselbe rückwärts synthetisch verfolgt, sich leicht ergiebt, jederzeit

$$\frac{a_1-\Delta}{R_1} = \frac{\sin\theta}{\sin\alpha}$$

und .

also

also
$$(1 + \frac{1}{\mu})^2 \cos \frac{1}{2} (\alpha - \Theta)^2 + \cos^2 \Theta^2 \cos \frac{1}{2} (\alpha + \Theta)^2$$

$$+ 2(1 + \frac{1}{\mu}) \cos \Theta \cos \frac{1}{2} (\alpha - \Theta) \cos \frac{1}{2} (\alpha + \Theta)$$

$$= \frac{1}{\mu^2} \cos \frac{1}{2} (\alpha + \Theta)^2 (1 - \mu^2 \sin \Theta^2),$$

$$d. i.$$

und folglich
$$\frac{1}{\mu^2} \cos \frac{1}{2} (\alpha - \Theta) - \cos \Theta \cos \frac{1}{2} (\omega - \Theta) \right\} (1 - \mu^2 \sin \Theta)$$

$$= \frac{1}{\mu^2} \cos \frac{1}{2} (\alpha + \Theta)^2 (1 - \mu^2 \sin \Theta^2),$$

$$= \frac{1}{\mu^2} \cos \frac{1}{2} (\alpha + \Theta)^2 (1 - \mu^2 \sin \Theta^2),$$

$$(1+\frac{1}{\mu})\cos\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\pm\frac{1}{\mu}\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2},$$

wo sich nun frägt, welches Zeichen man zu nehmen hat, was auf folgende Art entschieden werden kann. الدافلا مشديها أأجال الرافكي بتتحتيها إلحاجا Wenn $0 < \alpha < 90^{\circ}$ oder $270^{\circ} < \alpha < 360^{\circ}$

and Bestellung of a decimal and agreement

ist, so ist cos
$$\alpha$$
 positiv. Da nun
$$\sin \Theta = -\frac{L}{\mu} \sin \alpha$$

ist, so ist
$$(1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{2$$

(i $+\frac{1}{\mu}$) $\cos \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) - \cos \Theta \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$ is the same $\pm \frac{1}{\mu} \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}$

gra, sydelies offer legen dans and field bee manua dan, aios alliano

(sin
$$\alpha - \sin \Theta$$
) $\cos \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) - \sin \alpha \cos \Theta \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$

, ==== cos a sin Cycos {(a +=0); d. i.

(sin
$$\alpha - \sin \Theta$$
) cos $\frac{1}{2}(\alpha - \Theta) = \sin(\alpha + \Theta)$ cos $\frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$

 $\sin(\alpha-\theta)\cos\frac{1}{2}(\alpha+\theta) = \sin(\alpha-\theta)\cos\frac{1}{2}(\alpha+\theta)$

sein, welches offenbar nur dann möglich ist, wenn man das obere Zeichen nimmt, und daher

$$(1+\frac{1}{\mu})\cos\frac{1}{2}(2-\Theta)-\cos\Theta\cos\frac{1}{2}(2+\Theta)$$

$$= \frac{1}{\mu} \cos \frac{1}{2} (\alpha + \Theta) \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}$$

 $90^{\circ} < \alpha < 180^{\circ}$ oder $180^{\circ} < \alpha < 270^{\circ}$

$$\sin \Theta = -\frac{q_1}{\mu} \sin \alpha$$

ist, so ist
$$\theta = -\sin \alpha, \ldots$$

$$\frac{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}{1 - \mu^2 \sin \Theta^2} = -\cos \alpha.$$

Sell also die Gleichung:

$$(1+\frac{1}{\mu})\cos\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\pm\frac{1}{\mu}\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}$$

$$= \pm \frac{1}{\mu} \cos \frac{1}{2} (a + \Theta) V 1 - \mu^2 \sin \Theta^2$$

$$(\sin \alpha - \sin \theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha - \theta) - \sin \alpha \cos \theta \cos \frac{1}{2}(\alpha + \theta) - \cos \alpha \sin \theta \cos \frac{1}{2}(\alpha + \theta),$$
Li

(sig
$$\alpha - \sin \theta$$
) $\cos \frac{1}{2}(\alpha - \theta) = \sin(\alpha \pm \theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \theta)$,

$$\sin(\alpha - \Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) = \sin(\alpha \pm \Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

sein, welches offenbar nur dann möglich ist, wenn men dan untere Zeichen nimmt, und also

$$(1 + \frac{1}{\mu}) \cos \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) - \cos \Theta \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

$$= -\frac{1}{\mu} \cos \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}$$

setzt.

Also ist

$$(1+\frac{1}{\mu})\cos\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\pm\frac{1}{\mu}\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2},$$

indem man das obere oder das untere Zeichen nimmt, jenachdem cos α positiv oder negativ ist.

Aus dieser Gleichung folgt aber

$$(1+\frac{1}{\mu})\cos\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)=\cos\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

oder

$$2(1+\frac{1}{\mu}) \sin \frac{1}{2}(\alpha+\Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha-\Theta)$$

$$=\sin(\alpha+\Theta)(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}),$$

d. i.

$$(1+\frac{1}{\mu})(\sin\alpha+\sin\Theta)=\sin(\alpha+\Theta)(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

oder

$$(1+\frac{1}{\mu})\left(1+\frac{\sin\theta}{\sin\alpha}\right)=\frac{\sin(\alpha+\theta)}{\sin\alpha}\left(\cos\theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^{\alpha}\sin\theta^{\alpha}}\right),$$

also, weil

$$\frac{\sin \theta}{\sin a} = -\frac{1}{4} = \frac{a_1 - \Delta}{R}$$

ist,

$$(1+\frac{1}{\mu})(1+\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1})=\frac{\sin{(\alpha+\Theta)}}{\sin{\alpha}}(\cos{\Theta}\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin{\Theta}^2}).$$

Für

$$\sin \Theta = -\frac{1}{\mu} \sin \alpha, R_1 = -\mu(\alpha, -\Delta)$$

ist folglich immer

$$(1+\frac{1}{\mu})(1+\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1})=\frac{\sin{(\alpha+\Theta)}}{\sin{\alpha}}(\cos{\Theta}\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin{\Theta}^2}),$$

wenn man das obere oder das untere Zeichen nämmt, jenachdem cos a positiv oder negativ ist.

Setzen wir ferner

$$\sin \Theta = \frac{1}{\mu} \sin \alpha$$
, $R_1 = \mu(\alpha_1 - \Delta)$,

so ist, wie aus der im vorhergehenden Paragraphen angestellten Analysis, wenn man dieselbe rückwärts synthetisch verfolgt, sich leicht ergiebt, jederzeit

$$\frac{a_1 - \Delta}{R_1} = \sin \theta$$

and

$$(1 + \frac{1}{\mu})^2 \sin \frac{1}{2} (\alpha - \Theta)^3 + (1 - \frac{1}{\mu^2}) \sin \frac{1}{2} (\alpha + \Theta)^2$$

$$= 2(1 + \frac{1}{\mu}) \cos \Theta \sin \frac{1}{2} (\alpha - \Theta) \sin \frac{1}{2} (\alpha + \Theta)$$

also

$$(1 + \frac{1}{\mu})^{2} \sin \frac{1}{2}(\alpha - \Theta)^{2} + \cos \Theta^{2} \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)^{2}$$

$$-2(1 + \frac{1}{\mu}) \cos \Theta \sin \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

$$= \frac{1}{\mu^{2}} \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)^{2} (1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}),$$

L i.

$$\{(1+\frac{1}{\mu}) \sin \frac{1}{2}(\alpha-\theta) + \cos \theta \sin \frac{1}{2}(\alpha+\theta)\}^{2}$$

$$= \frac{1}{\mu^{2}} \sin \frac{1}{2}(\alpha+\theta)^{2} (1-\mu^{2} \sin \theta^{2}),$$

md folglich

$$(1+\frac{1}{\mu})\sin\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\pm\frac{1}{\mu}\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2},$$

we sich nun wieder frägt, welches Zeichen man zu nehmen hat, wa auf folgende Art entschieden werden kann.

it, so ist cos a positiv, und folglich auf ähnliche Art wie vorher

$$\sqrt{1-\mu^2 \sin \Theta^2} = \cos \alpha.$$

A die Gleichung

$$(1+\frac{1}{\mu})\sin\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\pm\frac{1}{\mu}\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}$$

erfüllt sein, so muss

$$(\sin \alpha + \sin \Theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) - \sin \alpha \cos \Theta \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

$$= \pm \cos \alpha \sin \Theta \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta),$$

in B = in n R = p(n)

d. i.

$$(\sin \alpha + \sin \theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha - \theta) = \sin(\alpha \pm \theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \theta)$$
oder

$$\sin(\alpha - \Theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) = \sin(\alpha \pm \Theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

sein, welches offenbar nur dann möglich ist, wenn man das unter Zeichen nimmt, und daher

$$(1+\frac{1}{\mu})\sin\frac{1}{2}(\alpha-\Theta) - \cos\Theta\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$= -\frac{1}{\mu}\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}$$

setzt.

Wenn

ist, so ist cos a negativ, und folglich wie oben

$$0 + \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2} = -\cos \alpha.$$

Soll also die Gleichung

$$(1+\frac{1}{\mu})\sin\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)-\cos\Theta\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$=\pm\frac{1}{\mu}\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}$$

erfüllt sein, so muss

$$(\sin \alpha + \sin \Theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) - \sin \alpha \cos \Theta \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

$$= -\cos \alpha \sin \Theta \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta),$$

d. i.

 $(\sin \alpha + \sin \theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha - \theta) = \sin(\alpha + \theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \theta)$ oder

$$\sin (\alpha - \Theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) = \sin(\alpha + \Theta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

sein, welches offenbar nur dann möglich ist, wenn man das ober Zeichen nimmt, und daher

$$(1+\frac{1}{\mu}) \sin \frac{1}{2}(\alpha-\Theta) - \cos \Theta \sin \frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$= \frac{1}{\mu} \sin \frac{1}{2}(\alpha+\Theta) \sqrt{1-\mu^2 \sin \Theta^2}$$

setzt

Also' ist

$$(1 + \frac{1}{\mu}) \sin \frac{1}{2}(\alpha - \Theta) - \cos \Theta \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta)$$

$$= \pm \frac{1}{\mu} \sin \frac{1}{2}(\alpha + \Theta) \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2},$$

indem man das obere oder untere Zeichen nimmt, jenachdem cos a

negativ oder positiv ist. Aus dieser Gleichung folgt aber

$$(1+\frac{1}{\mu})\sin\frac{1}{2}(\alpha-\Theta)=\sin\frac{1}{2}(\alpha+\Theta)(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

oder

$$2(1+\frac{1}{\mu}) \sin \frac{1}{2}(\alpha-\Theta) \cos \frac{1}{2}(\alpha+\Theta)$$

$$= \sin(\alpha+\Theta)(\cos\Theta \pm \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2 \sin\Theta^2})$$

d. i.
$$(1+\frac{1}{\mu})(\sin\alpha-\sin\Theta)=\sin(\alpha+\Theta)(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

oder

$$(1+\frac{1}{\mu}) (1-\frac{\sin\theta}{\sin\alpha}) = \frac{\sin(\alpha+\theta)}{\sin\alpha} (\cos\theta \pm \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\theta^2}),$$

$$\frac{\sin \Theta}{\sin \alpha} = \frac{1}{\mu} = \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1}$$

$$(1+\frac{1}{\mu})(1-\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1})=\frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}).$$

Pür

$$\sin \Theta = \frac{1}{\mu} \sin \alpha, R_1 = \mu(\alpha_1 - \Delta)$$

ist also immer

$$(1+\frac{1}{\mu}) (1-\frac{a_1-\Delta}{R_1}) = \frac{\sin{(\alpha+\Theta)}}{\sin{\alpha}} (\cos{\Theta} \pm \frac{1}{\mu} \sqrt{1-\mu^2 \sin{\Theta}^2}),$$

wenn man das obere oder das untere Zeichen nimmt, jenachdem cos a negativ oder positiv ist.

Aus der vorhergehenden Untersuchung ergiebt sich nun das folgende Gesammtresultat:

Für

$$\sin \Theta = -\frac{1}{\mu} \sin u, R_1 = -\mu(\alpha_1 - \Delta)$$

ist

$$(4) = (-1) \lim_{n \to \infty} \frac{a_1 - \Delta}{R_1} = \frac{\sin \theta}{\sin \alpha} \lim_{n \to \infty} \left(\frac{1}{n} - \frac{1}{n} \right)$$

Alun int

und

$$(1+\frac{1}{\mu})(1+\frac{a_1-\Delta}{R_1})=\frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}),$$

wenn man das obere oder das untere Zeichen nimmt, jenachdem cos α positiv oder negativ ist. Für

$$\sin \Theta = \frac{1}{\mu} \sin \alpha, R_1 = \mu(\alpha_1 - \Delta)$$

ist dagegen

$$\frac{a_1-\Delta}{R_1}=\frac{\sin\theta}{\sin\alpha}\left(\frac{1}{n}-1\right)$$

und

$$(1+\frac{1}{\mu})(1-\frac{\alpha_1-\Delta}{R_1})=\frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta\pm\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}),$$

(10 min ty - 1 V + + 0 min) (0 + m) min =

wenn man das obere oder das untere Zeichen nimmt, jenachdem cos a negativ oder positiv ist.

(m) us 1 1 1 1 1 0 ms (m + 1) (1 + 1)

Wir wollen jetzt annehmen, dass auf den in Taf. I. Fig. 1. um den Mittelpunkt C beschriebenen Kreis Strahlen auffallen, welche entweder wirklich sämmtlich aus dem Punkte A ausgehen oder wenigstens als sämmtlich aus dem Funkte A ausgehen oder wenigstens als sämmtlich aus diesem Punkte ausgehend betrachtet werden können, und wollen die von A aus durch C gezogene gerade Linie als den positiven Theil der Axe der x annehmen, wo denn im Vorhergehenden $a_1 = AC$ und $\Delta = 0$, also $a_1 - \Delta = AC$ zu setzen ist. Nehmen wir nun ferner an, dass der aus dem Mittelpunkte C beschriebene Kreis mit dem Halbmesser (μ) . AC beschrieben sei wo (μ) bekanntlich den absoluten Werth von (μ) schrieben sei, wo (µ) bekanntlich den absoluten Werth von µ bezeichnet, so sind die drei folgenden Fälle zu unterscheiden.

 Es sei (μ) < 1, welchem Falle Taf. I. Fig. 1. a. entspricht. Für einen auf die concave Seite des um C mit dem Halbmes-, ser (μ). AC beschriebenen Kreises unter dem Winkel a fallenden und an dem Kreise eine Brechung erleidenden Strahl ist nach §. 3. bekanntlich, wenn man

webdooned classic andrew entrance
$$\Theta = \frac{AC}{R_1} \sin \alpha$$

gue a aegative oder positiveid.

setzt,

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

und μ ist eine negative, R_1 eine positive Grösse. Weil nun im vorliegenden Falle

$$R_1 = -\mu$$
. AC, also $\sin \Theta = -\frac{1}{\mu} \sin \alpha$

und cos α offenbar positiv ist, so ist nach dem vorhergehenden Paragraphen

$$(1+\frac{1}{\mu})(1+\frac{AC}{R_1}) = \frac{\sin(\alpha+\theta)}{\sin\alpha}(\cos\theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\theta^2})$$

oder

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

Coherlegt man non, date die constanten warbe out A, in bela

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} \left(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}\right),$$

und folglich nach dem Obigen auf nie ale zeneigt a nor (a)

also, wie sich hieraus leicht ergiebt, wanden sie un ban non

$$\Delta_1 = (1 - \mu^2) \cdot AC = (1 - \mu)(1 + \mu) \cdot AC$$

Daher ist A, eine constante von a unabhängige Grösse.

Für einen auf die convexe Seite des um C mit dem Halbmesser (µ). AC beschriebenen Kreises unter dem Winkel a fallenden und an dem Kreise eine Zurückwerfung erleidenden Strahl ist nach 3. bekanntlich, wenn man

$$\sin \Theta = \frac{AC}{R}, \sin \alpha$$

If. In mi (p) > A welchest Calls Wall.

utzt, wieder

$$\frac{AC}{AC - \Delta_1} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

und jetzt ist μ eine positive, R, eine negative Grösse. Weil nun im vorliegenden Falle

$$R_1 = -\mu$$
. AC, also $\sin \Theta = -\frac{1}{\mu} \sin \alpha$

and cos a positiv ist, so ist nach dem vorhergehenden Paragra-

$$(1+\frac{1}{\mu})(1+\frac{AC}{R_1}) = \frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

also

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

und folglich nach dem Obigen on , bit viting redestio a see hou

(c)
$$\min_{x \in A} \frac{AC}{AC} = \frac{1}{AC} \lim_{x \to AC} \frac{1}{(a^2 + 1)(\frac{1}{a} + 1)}$$

also, wie sich hieraus leicht ergiebt,

$$\Delta_1 = (1 - \mu^2) \cdot AC = (1 - \mu) (1 + \mu) \cdot AC$$

 $\Delta_i = (1 - \mu^2)$. $AC = (1 - \mu)(1 + \mu)$. AC.

Daher ist Δ_i wieder eine constante von α unabhängige Grösse.

Ueberlegt man nun, dass die constanten Werthe von Δ_i in den

beiden vorher betrachteten Fällen einander gleich sind, so ergiebt

sich unmittelbar der folgende Satz:

Wenn A und C zwei beliebige Punkte sind, und man, unter der Voraussetzung, dass der absolute Werth (\mu) von \mu kleiner als die Einheit ist, aus dem Punkte C als Mittelpunkt mit dem Halbmesser (\mu). A C einen Kreis beschrieben hat; so gehen alle Strahlen, welche als aus dem Punkte A ausgehend betrachtet werden können und auf die concave Seite des in Rede stehenden nen und auf die concave Seite des in Rede stehenden Kreises fallen, nachdem diese Strahlen an derselben eine Brechung erlitten haben, nöthigenfalls gehörig verlängert, — und alle Strahlen, welche als aus dem Punkte A ausgehend betrachtet werden können und auf die convexe Seite des in Rede stehenden Kreises fallen, nachdem diese Strahlen an derselben eine Zurückwerfung erlitten haben, nöthigenfalls gehörig verlängert, - durch einen und denselben Punkt der durch A und Cgehenden geraden Linie, welcher immer von A an nach C hin liegt°), und dessen Entfernung von A durch das Product $(1-\mu^2)$. $AC = (1-\mu)(1+\mu)$. AC bestimmt wird. II. Es sei $(\mu) > 1$, welchem Falle Taf. I. Fig. 1.b. entspricht. Alle Strahlen, welche als aus dem Punkte A ausgehend be-

trachtet werden können, fallen in diesem Falle auf die concave Seite des um C beschriebenen Kreises, und für einen unter dem Winkel α auffallenden Strahl ist nach §. 3., wenn

$$\sin \Theta = \frac{AC}{R_1} \sin \alpha$$

gesetzt wird, jederzeit

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1}=1-\frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}\left(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right).$$

^{*)} Da nämlich in diesem Falle $(1-\mu^2)$. AC positiv ist.

Wenn nun alle unter einem Winkel a, der zwischen 0 und 90° oder zwischen 270° und 360° liegt, auffallende Strahlen eine Brechung erleiden, so ist offenbar anis . A later dann bei godall

$$R_i = -\mu$$
 . AC_i also $\sin \Theta = -\frac{1}{\mu} \sin \alpha_i$

und folglich nach dem vorhergehenden Paragraphen, da cos α po-

sitiv ist,
$$(1+\frac{1}{\mu})(1+\frac{AC}{R_1}) = \frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha} \left(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right)$$
 oder
$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha} \left(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right),$$

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\alpha}} (\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta^2}}),$$

also
$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

and folglich nach dem Obigen des and busdenses to a dan't

also, wie sich hieraus leicht ergiebt, uh - trugnativer giroden

$$\Delta_1 = (1 - \mu^2) \cdot AC = (1 - \mu)(1 + \mu) \cdot AC$$

Daher ist A, eine constante von a unabhängige Grösse.

Wenn ferner alle unter einem Winkel a, der zwischen 900 und 180° oder zwischen 180° und 270° liegt, auffallende Strahlen eine Lurick werfung erleiden, so ist offenbar, ananod nabram total and

$$R_1 = \mu$$
 . AC, also sin $\Theta = \frac{1}{\mu} \sin a$, and and double and applied to the state of the stat

md folglich nach dem vorhergehenden Paragraphen, da cos α ne-

$$(1+\frac{1}{\mu})\left(1-\frac{AC}{R_1}\right) = \frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}\left(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}\right)$$

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} \left(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}\right),$$

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} \left(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}\right),$$

Falle su obrevenebelden.

Mittalpunks. C hoschriebenen kreis Strubjen unfellen m

), wie sich hieraus leicht ergiebt, 1) alle i mossile al dollare att ("

$\Delta_1 = (1 - \mu^2) \cdot AC = (1 - \mu) \cdot (1 + \mu) \cdot AC$

Daher ist auch jetzt ∆, eine constante von a unabhängige Grösse.

Ueberlegt man nun wieder, dass die beiden constanten Werthe von A, in dem ersten und zweiten der beiden vorher betrachteten Fälle einander gleich sind, so ergiebt sich unmittelbar der folgende

Wenn A und C zwei beliebige Punkte sind, und man, unter der Voranssetzung, dass der absolute Werth (μ) von μ grösser als die Einheit ist, aus dem Punkte C als Mittelpunkt mit dem Halbmesser (μ). AC einen Kreis beschrieben hat; so gehen alle Strahlen, welche als aus dem Punkte A ausgehend betrachtet werden können, und auf derselben Seite des durch A auf AC errichteten Perpendikels, auf welcher der Mittelpunkt C liegt, auf den Kreis fallen, nachdem diese Strahlen an demselben eine Brechung erlitten haben, nöthigenfalls gehörig verlängert, — und alle Strahlen, welche als aus dem Punkte A ausgehend betrachtet werden können, und nicht auf derselben Seite des durch A auf AC errichteten Perpendikels, auf welcher der Mittelpunkt Cliegt, auf den Kreis fallen, nachdem diese Strahlen an demselben eine Zurückwerfung erlitten haben, nöthigenfalls gehörig verlängert, - durch einen und denselben Punkt der durch A und C gehenden geraden Linie, welcher immer von A an nicht nach C hin liegt?), und dessen Entfernung von A durch das Product (2-1). AC=

 $(\mu-1)(\mu+1)$. AC bestimmt wird.

III. Dass in dem Falle $(\mu)=1$, welchem Taf. I. Fig. 1.c. entspricht, alle Strahlen, welche als aus dem Punkte A ausgehend betrachtet werden können, auf den Kreis fallen und an demselben eine Brechung erleiden, nach der Brechung wieder sämmtlich durch den Punkt A gehen, fällt auf der Stelle in die Augen und

bedarf keiner weitern Erläuterung. and to legiche unch dem verfiergeld

o up anaddusanas, unpo

§. 10.

1 V 4-0 AUS) Ferner wollen wir annehmen, dass auf den in Taf. I. Fig. 2. um den Mittelpunkt C beschriebenen Kreis Strahlen auffallen, welche sämmtlich nach dem Punkte A hin convergiren, und wollen wieder die von A aus durch C gezogene gerade Linie als den positiven Theil der Axe der æ annehmen, wo denn im Vorhergehenden auch jetzt $a_1 = AC$ und $\Delta = 0$, also $a_1 - \Delta = AC$ zu setzen ist. Nehmen wir nun ausserdem an, dass der aus dem Mittelpunkte C beschriebene Kreis mit dem Halbmesser (µ) . AC beschrieben sei, wo (µ) seine bekannte Bedeutung hat, so sind wieder die drei folgenden Fälle zu unterscheiden.

1. Es sei (μ) < 1, welchem Falle Taf. I. Fig. 2 a. entspricht. Für einen auf die concave Seite des um C mit dem Halbmes-

^{*)} Da nämlich in diesem Falle (1 - μ²). AC negativ ist.

ser (µ). AC beschriebenen Kreises unter dem Winkel a fallenden und an dem Kreise eine Zurückwerfung erleidenden Strahl ist nach §. 3. bekanntlich, wenn man and con a offenber negative ist, so let nach has

$$\sin \Theta = \frac{AC}{R_1} \sin \Theta = \frac{AC}{R_2} \sin \omega = (\frac{M_1}{R_1} - 1) (\frac{1}{R_1} + 1)$$

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

und μ ist, so wie auch R, eine positive Grösse. Weil nun im vorliegenden Falle

$$R_1 = \mu \cdot AC$$
, also $\sin \Theta = \frac{1}{\mu} \sin \alpha$

und cos a offenbar negativ ist, so ist nach §. 8.

$$(1+\frac{1}{\mu})(1-\frac{AC}{R_1}) = \frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

oder

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$
Calculate nach dem Obigen

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

and folglich nach dem Obigen and Sanastanensval val angfou

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1} = \frac{1}{a^2},$$

 $\frac{AC}{AC-\Delta_1}=\frac{1}{\mu^2},$ also, wie sich hieraus leicht ergiebt,

$$\Delta_1 = (1 - \mu^2)$$
, $AC = (1 - \mu)(1 + \mu)$. AC .

Daher ist Δ_1 eine constante von α unabhängige Grösse.

Für einen auf die convexe Seite des um C mit dem Halbmes-

Für einen auf die convexe Seite des um C mit dem Halbmesver (μ) . AC beschriebenen Kreises unter dem Winkel a fallenden and an dem Kreise eine Brechung erleidenden Strahl ist nach §. 3., rades Linie, welcher immor von a an ance c asm answ

$$\sin\theta = \frac{AC}{R} \sin(\alpha - 1) = 0 \times ((\alpha + 1))$$

setzt, bekanntlich wieder anigrovann benauf mob dann allA

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1}=1-\frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2}),$$

ind µ ist, so wie R, eine negative Grösse. Weil nun im vorliegenden Falle wieder wason in this all ($R_1 = \mu \cdot AC, \text{ also sin } \Theta = \frac{1}{\mu} \sin \alpha$

und cos a offenbar negativ ist, so ist nach §. 8.

$$(1+\frac{1}{\mu})(1-\frac{AC}{R_1}) = \frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin{(\alpha + \Theta)}}{\sin{\alpha}} (\cos{\Theta} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin{\Theta^2}}),$$

und folglich nach dem Obigen

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1}=\frac{1}{\mu^2},$$

also, wie sich hieraus leicht ergiebt, $\frac{AC}{\mu^2}$

$$\Delta_1 = (1 - \mu^2) \cdot AC = (1 - \mu)(1 + \mu) \cdot AC$$

Daher ist Δ, wieder eine constante von α unabhängige Grösse.

Ueberlegt man nun, dass die beiden constanten Werthe von Δ, im ersten und zweiten der beiden vorher betrachteten Fälle einander gleich sind, so ergiebt sich unmittelbar der folgende

Wenn A und C zwei beliebige Punkte sind, und man, unter der Voraussetzung, dass der absolute Werth (µ) von µ kleiner als die Einheit ist, aus dem Punkte C als Mittelpunkt mit dem Halbmesser (4). AC einen Kreis mittelpunkt mit dem Halbmesser (µ). AC einen Kreis beschrieben hat; so gehen alle nach dem Punkte A convergirende Strahlen, welche auf die concave Seite des in Rede stehenden Kreises fallen, nachdem diese Strahlen an derselben eine Zurückwerfung erlitten haben, nöthigenfalls gehörig verlängert, — und alle nach dem Punkte A convergirende Strahlen, welche auf die convexe Seite des in Rede stehenden Kreises fallen, nachdem diese Strahlen an derselben eine Brechung erlitten haben, nöthigenfalls gehörig verlängert, - durch einen und denselben Punkt der durch A und C gehenden geraden Linie, welcher immer von A an nach C liegt's), und dessen Entfernung von A durch das Product $(1-\mu^2)$. $AC = (1-\mu)(1+\mu)$. AC bestimmt wird. II. Es sei $(\mu) > 1$, welchem Falle Taf. 1. Fig. 2.b. entspricht.

Alle nach dem Punkte A convergirende Strahlen fallen in diesem Falle auf die convexe Seite des um C beschriebenen Kreises, und für einen unter dem Winkel a auffallenden Strahl ist nach §. 3., wenn

^{*)} Da nämlich in diesem Falle (1 - μ²). AC positiv ist.

$$\sin \Theta = \frac{AC}{R_1} \sin \alpha.$$

esetzt wird, jederzeit

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}).$$

Wenn nun alle unter einem Winkel α, der zwischen 90° und 180° der zwischen 180° und 270° liegt, auffallende Strahlen eine Brehung erleiden, so ist offenbar

$$R_1 = \mu \cdot AC$$
, also sin $\Theta = \frac{1}{\mu} \sin \alpha$,

and folglich nach §. 8., weil cos a negativ ist,

$$(1+\frac{1}{\mu}) (1-\frac{AC}{R_1}) = \frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha} (\cos\Theta + \frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2 \sin\Theta^2})$$

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

ud folglich nach dem Obigen

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1}=\frac{1}{\mu^2},$$

so, wie sich hieraus leicht ergiebt,

$$\Delta_1 = (1-\mu^2) \cdot AC = (1-\mu)(1+\mu) \cdot AC.$$

Mer ist Δ, eine constante von α unabhängige Grösse.

Wenn ferner alle unter einem Winkel α, der zwischen 0 und boder zwischen 270° und 360° liegt, auffallende Strahlen eine brückwerfung erleiden, so ist offenbar

$$R_1 = -\mu \cdot AC$$
, also $\sin \Theta = -\frac{1}{\mu} \sin \alpha$,

al folglich nach §. 8., weil cos a positiv ist,

$$(1+\frac{1}{\mu})(1+\frac{AC}{R_1})=\frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}(\cos\Theta+\frac{1}{\mu}\sqrt{1-\mu^2\sin\Theta^2})$$

$$1 - \frac{1}{\mu^2} = \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\frac{1}{\mu^2} = 1 - \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

und folglich nach dem Obigen

$$\frac{AC}{AC-\Delta_1}=\frac{1}{\mu^2},$$

also, wie sich hieraus leicht ergiebt,

$$\Delta_1 = (1 - \mu^2) \cdot AC = (1 - \mu) \cdot 1 + \mu \cdot AC$$

Daher ist Δ, wieder eine constante von α unabhängige Grösse.

Da die constanten Werthe von Δ, in den beiden vorher betrachteten Fälle einander gleich sind, so ergiebt sich der folgende Satz:

Wenn A und C zwei beliebige Punkte sind, und man, unter der Voraussetzung, dass der absolute Werth (p) von μ grösser als die Einheit ist, aus dem Mittelpunkte C mit dem Halbmesser (μ) . AC einen Kreis beschrieben hat; so gehen alle nach dem Punkte A convergirende Strahlen, welche auf derselben Seite des durch A auf AC errichteten Perpendikels, auf welcher der Mittelpunkt C liegt, auf den Kreis fallen, nachdem diese Strahlen an demselben eine Brechung erlitten haben, nöthigenfals gehörig verlängert, - und alle nach dem Punkte A convergirende Strahlen, welche nicht auf derselben Seite des durch A auf AC errichteten Perpendikels, auf welcher der Mittelpunkt Cliegt, auf den Kreis fallen, nachdem diese Strahlen an demselhen eine Zurückwerfung erlitten haben, nöthigenfalls gehörig verlängert, — durch einen und denselben Punkt der durch Aund C gehenden geraden Linie, welcher immer von Aun nicht nach C hin liegt*), und dessen Entfernung von Adurch das Product (μ^2-1) . $AC = (\mu-1)(\mu+1)$. AC bestimmt wird.

III. Dass in dem Falle (µ) = 1, welchem Taf. I. Fig. 2, c. entspricht, alle nach dem Punkte A convergirende Strahlen, welche auf den Kreis fallen und an demselben eine Brechung erleiden, nach der Brechung wieder sämmtlich durch den Punkt A gehen, fällt auf der Stelle in die Augen und bedarf keiner weitern Erläuterung.

A. =-p. AC, nin by C=-,A

Indem wir jetzt zuvörderst wieder a, beliebig annehmen, wolen wir einen von dem Punkte (pg) ausgehenden Strahl betrachten, welcher der Axe der æ parallel ist.

In diesem Falle ist offenbar

$$\sin \alpha = 0$$
, $\cos \alpha = \pm 1$

und folglich nach §. 2., weil

^{°)} Da nämlich in diesem Falle $(1 - \mu^2)$. AC negativ ist.

$$\cos(\alpha + \Theta) = \cos \alpha \cos \Theta - \sin \alpha \sin \Theta = \pm \cos \Theta,$$

 $\sin(\alpha + \Theta) = \sin \alpha \cos \Theta + \cos \alpha \sin \Theta = \pm \sin \Theta$

ist:

$$K_{1} = \pm (\alpha_{1} - p), L_{1} = \mp (b_{1} - q);$$

$$\sin \Theta = \mp \frac{b_{1} - q}{R_{1}};$$

$$p_{1} = \alpha_{1} \pm R_{1} \cos \Theta, q_{1} = q;$$

$$\pm \frac{\cos \alpha_{1}}{(\mu)} = 1 - \cos \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}}),$$

$$\mp \frac{\sin \alpha_{1}}{(\mu)} = \sin \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \sin \Theta^{2}});$$

48 800 8 701

so dass also durch die folgenden Formeln, in denen die obern oder die untern Zeichen zu nehmen sind, jeuachdem der von dem Punkte (pq) ausgehende Strahl von diesem Punkte au nach der Seite der positiven oder nach der Seite der negativen æ hin gerichtet ist, die Lage des ausfallenden Strahls vollkommen bestimmt wird:

$$\sin \Theta = \mp \frac{b_1 - q}{R_1};$$

$$p_1 = a_1 \pm R_1 \cos \Theta, \ q_1 = q;$$

$$\pm \frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = 1 - \cos \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\mp \frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \sin \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu_2 \sin \Theta^2}).$$
1 §. 3. ist also

Nach §. 3. ist also

$$\frac{x - a_1 \mp R_1 \cos \Theta}{1 - \cos \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})}$$

$$= -\frac{y - g}{\sin \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})}$$

die Gleichung der durch den ausfallenden Strahl und seine Verlängerung über den Punkt (p₁q₁) hinaus dargestellten geraden Linie.

Bezeichnet nun A₁ die erste Coordinate des Durchschnittspunkts dieser geraden Linie mit der Axe der x; so haben wir zur Be-

stimmung von A1 nach dem Vorhergehenden die Gleichung

$$\frac{\Delta_1 - \alpha_1 \mp R_1 \cos \Theta}{1 - \cos \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})}$$

$$= \frac{q}{\sin \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})},$$

also nach dem Obigen and and and area = (0 --)

$$\frac{\Delta_1 - a_1 \mp R_1 \cos \Theta}{1 - \cos \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta_2})}$$

$$= \mp \frac{qR_1}{(b_1 - q)(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})},$$

woraus sich ohne Schwierigkeit

$$\Delta_1 - a_1 = \mp \frac{q - b_1 \cos \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})}{(b_1 - q) (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})} R_1$$

ergiebt. Multiplicirt man aber den Zähler und Nenner des Bruchs auf der rechten Seite des Gleichheitszeichens mit

$$\cos \Theta - \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2},$$

so erhält man

$$\Delta_1 - a_1 = \pm \frac{(1 - \frac{1}{\mu^2}) b_1 \cos \Theta - q (\cos \Theta - \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})}{(1 - \frac{1}{\mu^2}) (b_1 - q)} R_1$$

oder

$$\Delta_1 - a_1 = \pm \frac{(1 - \frac{1}{\mu})(1 + \frac{1}{\mu})b_1\cos\Theta - q(\cos\Theta - \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2\sin\Theta^2})}{(1 - \frac{1}{\mu})(1 + \frac{1}{\mu})(b_1 - q)}R$$

Weil nach dem Obigen

$$\sin\Theta = \mp \frac{b_1 - q}{R_1}, \cos\Theta = \sqrt{1 - (\frac{b_1 - q}{R_1})^2}$$

ist, so nähern sich, wenn q sich der Null nähert, sin Θ und $\cos \Theta$ respective den Gränzen

$$\mp \frac{b_1}{R_1}$$
 und $\sqrt{1-(\frac{b_1}{R_2})^2}$.

Bezeichnen wir nun die Gränze, welcher Δ_1 sich nähert, durch F_1 , so ist nach dem Obigen, unter der Voraussetzung, dass δ_1 nicht verschwindet,

$$F_1 - a_1 = \pm R_1 \sqrt{1 - (\frac{b_1}{R_1})^2}$$

also

$$F_1 = a_1 \pm R_r \sqrt{1 - (\frac{b_1}{R_r})^2}$$

ein Ausdruck, der jedenfalls deshalb mit dem Namen eines merkwürdigen bezeichnet zu werden verdient, weil er von μ ganz unabhängig ist.

Für b, = 0 ist nach dem Obigen

$$\sin \Theta = \pm \frac{q}{R_1};$$

$$p_1 = \alpha_1 \pm R_1 \cos \Theta, \ q_1 = q;$$

$$\pm \frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = 1 - \cos \Theta(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

$$\mp \frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \sin \Theta(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})$$

und

$$\Delta_1 - \alpha_1 = \pm \frac{R_1}{\cos \Theta + \frac{1}{\mu} V \frac{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}$$

oder

$$\Delta_1 - \alpha_1 = \pm \frac{R_1 (\cos \Theta - \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})}{1 - \frac{1}{\mu^2}},$$

oder auch

$$\Delta_1 - \alpha_1 = \pm \frac{R_1 (\cos \Theta - \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2})}{(1 - \frac{1}{\mu})(1 + \frac{1}{\mu})}$$

Berechnet man den Hülfswinkel w mittelst der Formel

$$\sin \omega = \mu \sin \Theta$$

und nimmt den absoluten Werth von ω nie grösser als 90°, so erhält man leicht

$$\Delta_1 - a_1 = \pm \frac{R_1 \sin \omega}{\sin (\omega + \Theta)}.$$

Führt man für sin O und cos O ihre Werthe ein, so erhält man

$$p_{1} = a_{1} \pm R_{1} \sqrt{1 - \frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}}, \ q_{1} = q;$$

$$\pm \frac{\cos a_{1}}{(\mu)} = 1 - \sqrt{1 - \frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}}. \ (\sqrt{1 - \frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}}),$$

$$\frac{\sin a_{1}}{(\mu)} = -\frac{q}{R_{1}} \ (\sqrt{1 - \frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}} + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^{2} \frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}})$$

und

$$\Delta_1 - a_1 = \pm \frac{\mu R_1}{\mu \sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}}$$

oder

$$\Delta_1 - \alpha_1 = \pm \frac{R_1(\sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}} - \frac{1}{\mu}\sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}}{1 - \frac{1}{\mu^2}}$$

oder auch

$$\Delta_1 - a_1 = \pm \frac{R_1 (\sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}} - \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}})}{(1 - \frac{1}{\mu}) (1 + \frac{1}{\mu})}$$

Ferner ergiebt sich in diesem Falle, wo $b_1 = 0$ ist, aus den obigen Formeln sogleich

$$F_1 - a_1 = \pm \frac{R_1}{1 + \frac{1}{\mu}}$$
 oder $F_1 - a_1 = \pm \frac{\mu R_1}{1 + \mu}$,

also

$$F_1 = a_1 \pm \frac{R_1}{1 + \frac{1}{\mu}}$$
 oder $F_1 = a_1 \pm \frac{\mu R_1}{1 + \mu}$.

§. 12.

Für $F_1 = \Delta_1$ ist auch $F_1 - \alpha_1 = \Delta_1 - \alpha_1$, also nach den vorhergehenden Paragraphen, wenn wir wieder $b_1 = 0$ setzen,

$$\pm \frac{\mu R_1}{1+\mu} = \pm \frac{\mu R_1}{\sqrt{1-\frac{q^2}{R_1^2}} + \sqrt{1-\mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}},$$

d. i.

$$1 + \mu = \mu \sqrt{1 - \frac{q^2}{R^2}} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R^2}},$$

und folglich, wie sich leicht ergiebt, wenn man auf beiden Seites quadrirt:

$$1 + \mu \frac{q^2}{R_1^2} = \sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}}$$
, $\sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}$,

dso, wenn man wieder auf beiden Seiten quadrirt,

$$(1 + \mu)^2 = 0$$
, felglich $\mu = -1$.

ür $\mu = -1$ werden aber die obigen Ausdrücke von $F_1 - a_1$ und $-a_1$ beide $\frac{R_1}{0}$, und man kann also eigentlich nicht sagen, ass die Gleichung $F_1 - a_1 = \Delta_1 - a_1$ oder $F_1 = \Delta_1$ für $\mu = -1$ rfüllt sei. Vielmehr ist dieselbe, wie leicht erhellet, nur dann erillt, wenn $\mu = 0$ ist.

6. 13.

Es ist leicht zu zeigen, dass die beiden Grössen

$$1 + \mu \text{ und } \mu \sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}$$

amer gleiche Vorzeichen haben.

Wenn nämlich zuvörderst μ positiv ist, so sind die Grössen

$$1 + \mu$$
 und $\mu \sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}$

Menbar beide positiv.

Wenn dagegen μ negativ ist, so hat man die drei folgenden lille zu unterscheiden.

1. Wenn $-\mu < 1$ ist, so ist $1 + \mu$ positiv. Weil nun ferner

$$(\mu\sqrt{1-\frac{q^2}{R_1^2}})^2 = \mu^2 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2},$$

$$(\sqrt{1-\mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}})^2 = 1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}$$

Ind $\mu^2 < 1$ ist, so ist offenbar

$$\sqrt{1-\mu^2\frac{q^2}{R_1^2}}$$

pieser als der absolute Werth von

$$\mu \sqrt{1-\frac{g^2}{R_{-2}}},$$

olglich folglich

$$\mu \sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}$$

Wenn $-\mu > 1$ ist, so ist $1 + \mu$ negativ. Weil nun

$$(\mu\sqrt{1-\frac{q^2}{R_1^2}})^2 = \mu^2 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2},$$

$$(\sqrt{1-\mu^2 \frac{q^2}{R_2^2}})^2 = 1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_2^2}$$

und $\mu^2 > 1$ ist, so ist offenbar

$$\sqrt{1-\mu^2\frac{q^2}{R_{12}}}$$

kleiner als der absolute Werth von

$$\mu \sqrt{1-\frac{q^2}{R_{-2}}},$$

und folglich

$$\mu \sqrt{1-\frac{q^2}{R_1^2}}+\sqrt{1-\mu^2\frac{q^2}{R_1^2}}$$

negativ.

3. Für $-\mu = 1$ verschwinden die Grössen

$$1 + \mu$$
 and $\mu \sqrt{1 - \frac{g^2}{R^2}} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{g^2}{R^2}}$

beide, und können daher auch in diesem Falle als einerlei Vorzeichen habend betrachtet werden.

Man sieht also, dass die Grössen

$$1 + \mu \text{ und } \mu \sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}}$$

immer gleiche Vorzeichen haben, woraus sich ferner unmittelbar ergiebt, dass auch die Grössen

$$\pm \frac{\mu R_1}{1+\mu}$$
 und $\pm \frac{\mu R_1}{\mu \sqrt{1-\frac{q^2}{R_1^2}}+\sqrt{1-\mu^2\frac{q^2}{R_1^2}}}$

d. i. in §. 11. für $b_1 = 0$ die Grössen $F_1 - a_1$ und $\Delta_1 - a_1$, immer gleiche Vorzeichen haben.

Wenn wir der Kürze wegen ,

$$V = \frac{1}{\mu \sqrt{1 - \frac{q^2}{R^2} + \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R^2}}}}$$

setzen, so ist für b, = 0 nach §. 11.

$$F_1-a_1=\pm\frac{\mu R_1}{1+\mu}, \Delta_1-a_1=\pm\mu R_1 V.$$

Um nun zu untersuchen, unter welchen Bedingungen, wenn als gegeben oder constant, dagegen R_1 als veränderlich betrachet wird, der absolute Werth der Differenz

$$U = (F_1 - \sigma_1) - (\Delta_1 - \sigma_1) = F_1 - \Delta_1$$

ein Minimum oder ein Maximum wird, müssen wir vor allen Dingen den ersten Differentialquotienten von U^s in Bezug auf R, als reränderliche Grösse entwickeln. Weil aber

$$\frac{d \cdot U^3}{dR_1} = 2U \frac{dU}{dR_1}$$

ist, so kommt es bloss auf die Entwickelung des ersten Differentialquotienten von U in Bezug auf R, als veränderliche Grösse an. Nach dem Obigen ist

$$U = \pm \mu R_1 (\frac{1}{1+\mu} - V),$$

and folglich

$$\frac{dU}{dR_1} = \pm \mu (\frac{1}{1+\mu} - V - R_1 \frac{dV}{dR_1}).$$

Nun ist aber, wie man leicht findet,

$$\frac{d\sqrt{1-\frac{q^3}{R_1^2}}}{dR_1} = \frac{q^3}{R_1^2 \sqrt{1-\frac{q^2}{R_1^2}}},$$

$$\frac{d\sqrt{1-\mu^2\frac{q^2}{R_1^2}}}{dR_1} = \frac{\mu^2q^2}{R_1^2\sqrt{1-\mu^2\frac{q^2}{R_1^2}}};$$

md folglich

$$\frac{dV}{dR_1} = -\frac{\mu q^2 V}{R_1^2 \sqrt{1 - \frac{q^2}{R_1^2}}} \cdot \sqrt{1 - \mu^2 \frac{q^2}{R_1^2}},$$

der, wenn der Kürze wegen

$$\frac{q^2}{R_1^2} = x^2$$

gesetzt wird:

$$V = \frac{1}{\mu \sqrt{1 - x^2} + \sqrt{1 - \mu^2 x^2}},$$

$$\frac{dV}{dR_1} = -\frac{\mu x^2 V}{R_1 \sqrt{1 - x^2} \cdot \sqrt{1 - \mu^2 x^2}}.$$

Me ist nach dem Obigen

$$\pm \frac{1}{\mu} \cdot \frac{dU}{dR_1} = \frac{1}{1+\mu} - \frac{1}{\mu\sqrt{1-z^2} + \sqrt{1-\mu^2z^2}} + \frac{\mu z^2}{(\mu\sqrt{1-z^2} + \sqrt{1-\mu^2z^2}) \cdot \sqrt{1-z^2} \cdot \sqrt{1-\mu^2z^2}}$$

Um nun die Bedingungen aufzusinden, unter denen der absolute Werth von U ein Minimum oder ein Maximum wird, muss man bekanntlich versualerliche birogne corwickeln. West, ober

$$\frac{d \cdot U^2}{dR_1} = 0,$$

d. i. nach dem Obigen auf at alle the small as tenend as a

setzen, eine Gleichung, welche für

$$U=0$$
 und $\frac{dU}{dR_1}=0$

Children ber

erfüllt ist. Da aber die Gleichung U=0, wie aus §. 12. erhellet, zu $\mu = -1$ führt, in welchem Falle die Grössen F, und Δ , beide unendlich werden, so bleibt bloss die Gleichung

$$\frac{dU}{dR_1} = 0,$$

d. i. die Gleichung

$$\left. \begin{array}{l} \frac{1}{1+\mu} - \frac{1}{\mu \sqrt{1-x^2} + \sqrt{1-\mu^2 x^2}} \\ + \frac{\mu z^2}{(\mu \sqrt{1-x^2} + \sqrt{1-\mu^2 z^2}) \cdot \sqrt{1-z^2} \cdot \sqrt{1-\mu^2 x^2}} \end{array} \right\} = 0.$$

Multiplicirt man auf beiden Seiten dieser Gleichung mit

$$(1+\mu)(\mu\sqrt{1-x^2}+\sqrt{1-\mu^2z^2}).\sqrt{1-z^2}.\sqrt{1-\mu^2z^2},$$
 so wird dieselbe

$$\mu(1-z^2)\sqrt{1-\mu^2z^2} + (1-\mu^2z^2)\sqrt{1-z^2}$$

$$= (1+\mu)(\sqrt{1-z^2}, \sqrt{1-\mu^2z^2} - \mu z^2),$$

und folglich, wenn man auf beiden Seiten quadrirt, nach einigen leichten Reductionen:

$$\mu(1+\mu)^2z^4+2(1-z^2)(1+\mu z^2)(1-\mu^2z^2)$$

$$=2(1+\mu z^2)^2\sqrt{1-z^2}\cdot\sqrt{1-\mu^2z^2}.$$

Quadrirt man nun wieder auf beiden Seiten dieser Gleichung, so erhält man nach einigen leichten Reductionen die Gleichung

$$\mu^{2}(1+\mu)^{2}x^{4} = 4(1-x^{2})(1+\mu x^{2})(1-\mu^{2}x^{2})$$

$$\mu^{2}(1+\mu)^{2}x^{4} - 4(1-x^{2})(1+\mu x^{2})(1-\mu^{2}x^{2}) = 0,$$

oder

$$\begin{vmatrix} \mu^{2}(1-\mu)^{2}x^{2} \\ +4\mu(1-\mu+\mu^{2})x^{2} \\ +4(1-\mu+\mu^{2})x^{2} \\ -4 \end{vmatrix} = 0,$$

oder auch, insofern $1-\mu$ nicht verschwindet:

Setzt man, um aus dieser Gleichung das zweite Glied wegzuschaffen,

$$x^2 = t - \frac{4(1-\mu+\mu^2)}{3\mu(1-\mu)^2},$$

so erhält man zur Bestimmung von t die Gleichung

$$\left. \begin{array}{c} t^2 - \frac{4}{3} \cdot \frac{(1+\mu)^2 (1-\mu+\mu^2)}{\mu^2 (1-\mu)^4} t \\ - \frac{4}{27} \cdot \frac{4(1-10\mu+\mu^2) (1-\mu+\mu^2)^2 + 27\mu(1-\mu)^4}{\mu^2 (1-\mu)^4} \end{array} \right\} = 0.$$

Es ist nun noch nöthig, den zweiten Differentialquotienten von U^2 in Bezug auf R_1 als veränderliche Grösse zu entwickeln. Weil aber

$$\frac{d \cdot U^2}{dR} = 2 U \frac{dU}{dR},$$

also

$$\frac{d^2 \cdot U^2}{dR_1^2} = 2 U \frac{d^2 U}{dR_1^2} + 2 (\frac{dU}{dR_1})^2$$

ist, und

$$\frac{dU}{dR_1} = 0$$

gesetzt worden ist, so braucht man bloss

$$\frac{d^2U}{dP}$$

m entwickeln. Nach dem Obigen ist

$$\frac{dU}{dR_1} = \pm \mu \left(\frac{1}{1+\mu} - V - R_1 \frac{dV}{dR_1} \right),$$

und folglich

$$\frac{d^2U}{dR_1^2} = \mp \mu(2\frac{dV}{dR_1} + R_1\frac{d^2V}{dR_1^2}),$$

so dass es also, da

$$\frac{dV}{dR_1} = 10^{-4}$$

aus dem Obigen bekannt ist, bloss noch auf die Entwickelung von

$$\frac{d^2 V}{dR_1^2}$$

ankommt. Weil nun nach dem Obigen

$$R_1^3 \sqrt{1 - \frac{g^2}{R_1^2}} \cdot \sqrt{1 - \mu^2 \frac{g^2}{R_1^2}} \cdot \frac{dV}{dR_1} = -\mu g^2 V$$

ist, so ist, wie man hieraus leicht findet,

$$R_{1}^{2}\sqrt{1-\frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}}.\sqrt{1-\mu^{2}\frac{q^{2}}{R_{1}^{2}}}.\frac{d^{2}V}{dR_{1}^{2}}$$

$$=\frac{\mu q^{2}V}{R_{1}}(3+\frac{q^{2}}{R_{1}^{2}-q^{2}}+\frac{\mu^{2}q^{2}}{R_{1}^{2}-\mu^{2}q^{2}})-\mu q^{2}\frac{dV}{dR_{1}},$$

also

$$\frac{d^2V}{dR_1^2} = -R_1^{-1}(3 + \frac{g^2}{R_1^2 - g^2} + \frac{\mu^2 g^2}{R_1^2 - \mu^2 g^2}) \frac{dV}{dR_1} + V^{-1}(\frac{dV}{dR_1})^2$$

oder

$$\frac{d^2V}{dR_1^2} = -R_1^{-1}(3 + \frac{z^2}{1-z^2} + \frac{\mu^2z^2}{1-\mu^2z^2}) \frac{dV}{dR_1} + V^{-1}(\frac{dV}{dR_1})^2.$$

Setzt man der Kürze wegen

$$W = -\frac{\mu z^2 V}{\sqrt{1-z^2} \cdot \sqrt{1-\mu^2 z^2}},$$

so ist

$$\frac{dV}{dR_1} = R_1^{-1}W \text{ oder } R_1\frac{dV}{dR_1} = W,$$

und folglich nach dem Vorhergehenden, wie man leicht findet,

$$R_1^2 \frac{d^2V}{dR_1^2} = -W(3 + \frac{z^2}{1-z^2} + \frac{\mu^2 z^2}{1-\mu^2 z^2} - \frac{W}{V}).$$

Weil nun nach dem Obigen

$$\frac{d^2U}{dR_1^2} = \mp \mu (2\frac{dV}{dR_1} + R_1 \frac{d^2V}{dR_1^{*2}})$$

ist, so ist

$$R_1 \frac{d^2 U}{dR_1^2} = \pm \mu W (1 + \frac{z^2}{1 - z^2} + \frac{\mu^2 z^2}{1 - \mu^2 z^2} - \frac{W}{V}).$$

Da aber bekanntlich

$$U = \pm \mu R_1 \left(\frac{1}{1+\mu} - V \right)$$

und

$$\frac{d^2 \cdot U^2}{dR_1^2} = 2U \frac{d^2 U}{dR_1^2}$$

ist, so wird man bei der Berechnung des zweiten Differentialquotienten von U² sich am besten an die folgenden Formeln halten:

$$V = \frac{1}{\mu \sqrt{1 - x^2} + \sqrt{1 - \mu^2 x^2}}, \quad v = \frac{1}{\mu \sqrt{1 - x^2} + \sqrt{1 - \mu^2 x^2}}, \quad v = \frac{\mu x^2 V}{\sqrt{1 - x^2} + \sqrt{1 - \mu^2 x^2}}$$

und

$$\frac{d^2 \cdot U^2}{dR_1^2} = 2\mu^2 W(\frac{1}{1+\mu} - V) \left(1 + \frac{z^2}{1-z^2} + \frac{\mu^2 z^3}{1-\mu^2 z^2} - \frac{W}{V}\right).$$

- sold sall call sales and

Letour and the notion rabuspages, will

Wenn, indem & eine gegebene Zahl bezeichnet,

$$F_1 - \Delta_1 = \lambda R_1$$

sein soll, so haben wir nach dem Obigen die Gleichung

$$\pm \mu R_1 \left(\frac{1}{1+\mu} - \frac{1}{\mu \sqrt{1-x^2} + \sqrt{1-\mu^2 x^2}} \right) = \lambda R_1,$$

wo z seine bekannte Bedeutung hat, also, wie man leicht findet, wenn der Kürze wegen

$$k = \frac{\mu(1+\mu)}{\mu \mp \lambda(1+\mu)}$$

gesetzt wird,

$$\mu \sqrt{1-x^2} + \sqrt{1-\mu^2 x^2} = k.$$

Quadrirt man nun auf beiden Seiten dieser Gleichung, so ergieht sich

$$2\mu\sqrt{1-x^2}$$
. $\sqrt{1-\mu^2x^2} = k^2 - \mu^2 - 1 + 2\mu^2x^2$

und folglich, wenn man jetzt wieder auf beiden Seiten quadrirt, nach einigen leichten Reductionen:

$$x^2 = \frac{4\mu^2 - (k^2 - \mu^2 - 1)^2}{4\mu^2 k^2}$$

oder

$$\mathbf{x}^{2} = \frac{\{(1+\mu)^{\frac{1}{2}} - k^{2}\} \{k^{2} - (1-\mu)^{2}\}}{h\mu^{2}k^{2}},$$

oder auch

$$(k+\mu+1)(k+\mu-1)(k-\mu+1)(k-\mu-1)$$

Hat man mittelst dieser Formel x² gefunden, so ergiebt sich auch g² mittelst der Formel

$$g^2 = x^2 R_1^2$$
.

Wir wollen nun noch die wichtigsten der im Obigen gefunde in nen Formeln in Reihen entwickeln, und werden dabei die Bino == (mialcoefficienten für den Exponenten m wie gewöhnlich durch

$$m_1, m_2, m_1, m_4, m_5, \ldots$$

bezeichnen.

Dies vorausgesetzt, wollen wir nun zuerst

$$\sin \Theta = \frac{a_1 - \Delta}{R} \sin \theta$$

setzen. Dann ist

$$\sin (\alpha + \Theta) = \sin \alpha \cos \Theta + \cos \alpha \sin \Theta$$

$$= \sin \alpha \sqrt{1 - \sin \Theta^2} + \cos \alpha \sin \Theta$$

$$= \sin \alpha \{1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha - (\frac{1}{2})_1 \sin \Theta^2\}$$

$$+ \left(\frac{1}{2}\right)_2 \sin \Theta^4$$

$$- \left(\frac{1}{2}\right)_3 \sin \Theta^6$$

$$+ \left(\frac{1}{2}\right)_4 \sin \Theta^4$$

ं रे.वस

nd folglich

$$\frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} = \frac{1}{\sqrt{1 + \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1}}} \cos \alpha - (\frac{1}{2})_1 \sin \Theta^2$$

er ist, wenn wir im Folgenden det Kürze

$$\Omega = \cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}$$

 $\Omega = \sqrt{1 - \sin \Theta^2 + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}}$

n, wie man leicht findet: $Q = 1 + \frac{1}{\mu} - (\frac{1}{4})_1 (1 + \mu) \sin \Theta^2$

$$- \left\{ \begin{array}{c} (\frac{1}{2})_1 \left(1 + \mu\right) \left(1 + \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha\right) \\ + (\frac{1}{2})_1 \left(1 + \frac{1}{\mu}\right) \end{array} \right\} \sin \frac{\Theta^2}{R_1}$$

$$+ \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \frac{\mu}{\mu}\right)$$

$$+ \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1 + \mu^{2}\right) \left(1 + \frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}} \cos \alpha\right)$$

$$+ \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \mu\right)$$

$$+ \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1 + \frac{1}{\mu}\right)$$

$$+ \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1 + \frac{1}{\mu}\right)$$

$$-\left\{ \begin{array}{l} (\frac{1}{2})_{s} \left(1+\mu^{s}\right) \left(1+\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}},\cos\alpha\right) \\ +(\frac{1}{2})_{1} \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1+\mu^{s}\right) \\ +(\frac{1}{2})_{2} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1+\mu\right) \\ +(\frac{1}{2})_{2} \left(1+\frac{1}{\mu}\right) \end{array} \right\} \sin\Theta^{6}$$

in allgemeines Glied dieser Reihe ist

$$(-1)^{n} \begin{cases} \left(\frac{1}{2}\right)_{n} \left(1 + \mu^{2n-1}\right) \left(1 + \frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}} \cos \alpha\right) \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{1}{2}\right)_{n-1} \left(1 + \mu^{2n-3}\right) \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(\frac{1}{2}\right)_{n-2} \left(1 + \mu^{2n-5}\right) \\ \text{u. s. w.} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{n-1} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \mu\right) \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{n} \left(1 + \frac{1}{\mu}\right) \end{cases} \right) \sin \Theta^{2n}.$$

Nach einem sehr bekannten Satze von den Binomialcoefficienten i aber, wie man leicht finden wird, für n>1:

$$(\frac{1}{2})_n + (\frac{1}{2})_1 (\frac{1}{2})_{n-1} + (\frac{1}{2})_2 (\frac{1}{2})_{n-2} + \dots + (\frac{1}{2})_{n-1} (\frac{1}{2})_1 + (\frac{1}{2})_n = 0,$$

und das obige allgemeine Glied lässt sich also für n>1, wen man unter dieser Voraussetzung der Kürze wegen

$$\Re_{n} = \frac{1}{\mu} \{ (\frac{1}{2})_{n} + (\frac{1}{2})_{n-1} (\frac{1}{2})_{1} \mu^{2} \\
+ (\frac{1}{2})_{n-2} (\frac{1}{2})_{2} \mu^{4} \\
\text{u. s. w.} \\
+ (\frac{1}{2})_{1} (\frac{1}{2})_{n-1} \mu^{2n-2} \\
+ (\frac{1}{2})_{n} \mu^{2n}$$

setzt, auch auf den folgenden Ausdruck bringen:

$$(-1)^n \{ \Re_n + (\frac{1}{2})_n (1 + \mu^{2n-1}) \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha \} \sin \Theta^{2n}$$

Setzt man nun noch der Kürze wegen

$$\Re_1 = (\frac{1}{2})_1 (1 + \mu) (1 + \frac{1}{\mu}),$$

so erhält man nach dem Obigen für $\Omega \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha}$

$$\Omega \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha}$$

folgenden Ausdruck:

genden Ausdruck:

$$\Omega \frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha}$$

$$= (1 + \frac{1}{\mu})(1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1}\cos \alpha)$$

$$- \{\Re_1 + (\frac{1}{2})_1(1 + \mu)\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\cos \alpha\}\sin \Theta^2$$

$$+ \{\Re_2 + (\frac{1}{2})_2(1 + \mu^2)\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\cos \alpha\}\sin \Theta^4$$

$$- \{\Re_3 + (\frac{1}{2})_3(1 + \mu^4)\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\cos \alpha\}\sin \Theta^6$$

$$+ \{\Re_4 + (\frac{1}{2})_4(1 + \mu^7)\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\cos \alpha\}\sin \Theta^6$$

lglich nach 4. 3.

$$\frac{\overline{a_1 - \Delta_1}}{} = 1 - (1 + \frac{1}{\mu})(1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha)
+ \{\Re_1 + (\frac{1}{2})_1 (1 + \mu) \frac{\overline{a_1 - \Delta}}{R_1} \cos \alpha\} \sin \Theta^2
- \{\Re_2 + (\frac{1}{2})_2 (1 + \mu^2) \frac{\overline{a_1 - \Delta}}{R_1} \cos \alpha\} \sin \Theta^4
+ \{\Re_2 + (\frac{1}{2})_3 (1 + \mu^2) \frac{\overline{a_1 - \Delta}}{R_2} \cos \alpha\} \sin \Theta^4
- \{\Re_4 + (\frac{1}{2})_4 (1 + \mu^2) \frac{\overline{a_1 - \Delta}}{R} \cos \alpha\} \sin \Theta^4$$

$$\frac{a_1 - \Delta}{a_1 - \Delta_1}$$

$$= 1 - (1 + \frac{1}{\mu})(1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha)$$

$$+ \{\Re_1 + (\frac{1}{2})_1 (1 + \mu) \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha\} (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 \sin \alpha^2$$

$$- \{\Re_2 + (\frac{1}{2})_2 (1 + \mu^2) \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha\} (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^4 \sin \alpha^4$$

$$+ \{\Re_2 + (\frac{1}{2})_2 (1 + \mu^2) \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \cos \alpha\} (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^6 \sin \alpha^4$$

 $-\{\Re_4+(\frac{1}{2})_4(1+\mu^2)\frac{a_1-\Delta}{R_1}\cos\alpha\}(\frac{a_1-\Delta}{R_2})^*\sin\alpha^*$

l nun aber

$$\cos \alpha = \pm \sqrt{1 - \sin \alpha^2}$$

$$= \pm 1 + (\frac{1}{2})_1 \sin \alpha^2$$

$$\pm (\frac{1}{2})_2 \sin \alpha^4$$

$$+ (\frac{1}{2})_2 \sin \alpha^6$$

$$\pm \dots$$

4, so ist, wie man leicht findet:

$$\frac{a_1 - \Delta}{a_1 - \Delta_1}$$

$$= 1 - (1 + \frac{1}{\mu})(1 \pm \frac{a_1 - \Delta}{R_1})$$

The V

$$\pm \frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}} \begin{cases} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \frac{1}{\mu}\right) \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \mu\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{2} \\ \pm \Re_{1} \frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}} \end{cases} & \sin \alpha^{2} \\ \pm \Re_{1} \frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}} \end{cases} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1 + \frac{1}{\mu}\right) \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \mu\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{2} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1 + \mu^{2}\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{4} \\ \pm \Re_{2} \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{2} \end{cases} & \sin \alpha^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1 + \mu\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{2} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \mu^{2}\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{4} \end{cases} & \sin \alpha^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{3} \left(1 + \mu^{5}\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{6} \\ \pm \Re_{3} \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{5} \end{cases} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(1 + \mu^{2}\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{3} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(1 + \mu^{5}\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{4} \left(1 + \mu^{7}\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{6} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{4} \left(1 + \mu^{7}\right) \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{6} \end{cases} \\ + \Re_{4} \left(\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}}\right)^{7} \end{cases}$$

Ueber die durch

R1, R2, R1, R4, R5,

int who many labelst shaden always.

chneten Grössen wollen wir noch bemerken, dass, wie leichte Rechnung findet:

$$\Re_{1} = \frac{(1+\mu)^{2}}{2\mu},$$

$$\Re_{2} = -\frac{(1-\mu^{2})^{2}}{8\mu},$$

$$\Re_{3} = \frac{(1-\mu^{2})^{2}(1+\mu^{2})}{16\mu},$$

$$\Re_{4} = -\frac{(1-\mu^{2})^{2}(5+6\mu^{2}+5\mu^{4})}{128\mu},$$

$$\Re_{5} = \frac{(1-\mu^{2})^{2}(1+\mu^{2})(7+2\mu^{2}+7\mu^{4})}{256\mu}$$

ist, und man wird leicht ähnliche Ausdrücke auch für die folgenden Coefficienten finden können.

Für $\mu = 1$ ist $\Re_1 = 2$, und, wie leicht aus dem angeführten Satze von den Binomialcoefficienten geschlossen wird,

$$\mathcal{R}_2 = \mathcal{R}_3 = \mathcal{R}_4 = \mathcal{R}_5 = \ldots = 0,$$

also für $\mu=1$ nach dem Obigen:

$$\begin{array}{c} \frac{\alpha_{1}-\Delta}{\alpha_{1}-\Delta_{1}} \\ = 1-2(1\pm\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}) \\ \pm\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}} \left(1\pm\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{2} \sin \alpha^{2} \\ \mp2\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}} \left\{ \left(\frac{1}{2}\right)_{2} + \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{2} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{4} \end{array} \right\} \sin \alpha^{4} \\ \pm2\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}} \left\{ \left(\frac{1}{2}\right)_{2} + \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{2} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{4} \end{array} \right\} \sin \alpha^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{2} \left(\frac{1}{2}\right)_{1} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{4} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{4} \end{array} \right\} \sin \alpha^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{4} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{4} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{4} \\ + \left(\frac{1}{2}\right)_{4} \left(\frac{\alpha_{1}-\Delta}{R_{1}}\right)^{4} \end{array}$$

 $(1 - \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 (1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 \{5 + 6(\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 + 5(\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^4 \} \sin \alpha^4$ $(1 - \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 (1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 \{1 + (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 \} \{7 + 2(\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 + 7(\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 \}$

 $\sin \Theta = \frac{a_1 - \triangle}{R_1} \sin \alpha$

Wenn man

pan

 $1 - \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 (1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 \sin \alpha^4$ $1 - \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 (1 + \frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2 \{1 + (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^2\} \sin \alpha^4$

 $\pm \frac{a_1-\Delta}{R_1} \left(1 \pm \frac{a_1-\Delta}{R_1}\right)^{2} \sin \alpha^{2}$

 $=1-2(1\pm\frac{a_1-\Delta}{R_1})$

$$\frac{\sin(\alpha+\Theta)}{\sin\alpha}$$

gefundenen Reihe leicht:

$$\frac{\sin(\alpha + \Theta)}{\sin \alpha} = 1 \pm \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1}$$

$$\pm \left(\frac{1}{2}\right)_1 \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \left\{ 1 \pm \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \right\} \sin \alpha^2$$

$$\pm \left(\frac{1}{2}\right)_2 \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \left\{ 1 \pm \left(\frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1}\right)^2 \right\} \sin \alpha^4$$

$$\mp \left(\frac{1}{2}\right)_2 \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \left\{ 1 \pm \left(\frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1}\right)^5 \right\} \sin \alpha^4$$

$$\pm \left(\frac{1}{2}\right)_4 \frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1} \left\{ 1 \pm \left(\frac{\alpha_1 - \Delta}{R_1}\right)^7 \right\} \sin \alpha^4$$

and hieraus mit Hülfe des schon mehrmals angewandten Satzes von den Binomialcoefficienten

$$\frac{\sin(\alpha + \theta)}{\sin \alpha} \cos \alpha = \sin(\alpha + \theta) \cot \alpha$$

$$= \pm \left(1 \pm \frac{a_1 - \Delta}{R_1}\right)$$

$$\pm \left(\frac{1}{2}\right)_1 \left(1 \pm \frac{a_1 - \Delta}{R_1}\right)^2 \sin \alpha^2$$

$$\pm \left\{\left(\frac{1}{2}\right)_2 + \left(\frac{1}{2}\right)_1 \left(\frac{1}{2}\right)_1 \left(\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\right)^2 + \left(\frac{1}{2}\right)_2 \left(\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\right)^4\right\} \sin \alpha^4$$

$$\mp \left\{\left(\frac{1}{2}\right)_2 + \left(\frac{1}{2}\right)_1 \left(\frac{1}{2}\right)_2 \left(\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\right)^2 + \left(\frac{1}{2}\right)_2 \left(\frac{1}{2}\right)_1 \left(\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\right)^4 + \left(\frac{1}{2}\right)_1 \left(\frac{a_1 - \Delta}{R_1}\right)^6\right\} \sin \alpha^4$$

Weil nun nach §. 4. bekanntlich

$$p_1 = \Delta + R_1 \sin(\alpha + \Theta) \cot \alpha,$$

 $q_1 = R_1 \sin(\alpha + \Theta)$

der

$$\frac{p_1-\Delta}{R_1}=\sin\left(\alpha+\Theta\right)\cot\alpha,$$

$$\frac{q_1}{R_1} = \sin\left(\alpha + \Theta\right)$$

, so ist nach dem Vorhergehenden

$$\frac{p_1-\Delta}{R}=$$

$$\pm (1 \pm \frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}})$$

$$\mp (\frac{1}{2})_{1} (1 \pm \frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}})^{2} \sin \alpha^{2}$$

$$\pm \{(\frac{1}{2})_{2} + (\frac{1}{2})_{1} (\frac{1}{2})_{1} (\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}})^{2} + (\frac{1}{2})_{2} (\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}})^{4}\} \sin \alpha^{4}$$

$$\mp \{(\frac{1}{2})_{3} + (\frac{1}{2})_{1} (\frac{1}{2})_{2} (\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}})^{2} + (\frac{1}{2})_{2} (\frac{1}{2})_{1} (\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}})^{4} + (\frac{1}{2})_{2} (\frac{\alpha_{1} - \Delta}{R_{1}})^{6}\} \sin \alpha^{4}$$

$$\pm \dots$$

uhd

$$\frac{q_1}{R_1} = (1 \pm \frac{a_1 - \Delta}{R_1}) \sin \alpha$$

$$\pm (\frac{1}{2})_1 \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \{1 \pm \frac{a_1 - \Delta}{R_1}\} \sin \alpha^2$$

$$\pm (\frac{1}{2})_2 \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \{1 \pm (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^a\} \sin \alpha^2$$

$$\mp (\frac{1}{2})_2 \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \{1 \pm (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^a\} \sin \alpha^2$$

$$\pm (\frac{1}{2})_4 \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \{1 \pm (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^a\} \sin \alpha^2$$

$$\pm (\frac{1}{2})_4 \frac{a_1 - \Delta}{R_1} \{1 \pm (\frac{a_1 - \Delta}{R_1})^a\} \sin \alpha^2$$

Weil nach §. 5.

$$\sin \alpha := (\mu) \frac{\alpha_1 - \Delta}{\alpha_1 - \Delta_1} \sin \alpha$$

ist, so braucht man die oben für

$$\frac{a_1-\Delta}{a_1-\Delta_1}$$

gefundene Reihe nur mit (μ) sin α zu mnltipliciren, um auf der Stelle eine nach den ungeraden Potenzen von sin α fortschreitende Reihe für sin α_1 zu erhalten. Die Reihe für cos α_1 mag, als weniger wichtig, und weil ihre Entwickelung nicht ohne einige Weitläufigkeit möglich ist, der Kürze wegen für jetzt hier übergangen werden.

6. 17.

Wir wollen nun noch den Fall besonders betrachten, wenn der einfallende Strahl der Axe der x parallel ist. In diesem Falle ist, wenn wir die in 5. 11. eingeführten Bezeichnungen beibehalten, und immer $b_1 = 0$ setzen:

$$\sin \Theta = \pm \frac{q}{R_1}$$

$$\Delta_1 - a_1 = \pm \frac{R_1(\cos \Theta - \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2)}}{1 - \frac{1}{\mu^2}},$$

e obern oder untern Zeichen zu nehmen sind, jenachdem der lende Strahl von seinem Ausgangspunkte an nach der Seite seitiven \boldsymbol{x} , oder nach der Seite der negativen \boldsymbol{x} hin gerich-

intwickeln wir nun, indem wir $\cos \Theta = \sqrt{1 - \sin \Theta^*}$ setzen, sähler des vorstehenden Bruchs nach den Potenzen von sin Θ , salten wir:

$$\Delta_{1} = \alpha_{1} + \frac{\mu^{3}}{1 - \mu^{2}} R_{1} \{1 - \frac{1}{\mu} - (\frac{1}{3})_{1} (1 - \mu) \sin \Theta^{3} + (\frac{1}{3})_{2} (1 - \mu^{2}) \sin \Theta^{4} - (\frac{1}{3})_{3} (1 - \mu^{4}) \sin \Theta^{4} + (\frac{1}{3})_{4} (1 - \mu^{7}) \sin \Theta^{4}$$

$$\Delta_{1} = a_{1} + \frac{\mu^{2}}{1 - \mu^{2}} R_{1} \{ 1 - \frac{1}{\mu} - (\frac{1}{2})_{1} (1 - \mu) (\frac{q}{R_{1}})^{2} + (\frac{1}{2})_{2} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} - (\frac{1}{2})_{4} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} + (\frac{1}{2})_{4} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} - \frac{1}{2} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} - \frac{1}{2} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} + \frac{1}{2} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} - \frac{1}{2} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} - \frac{1}{2} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} + \frac{1}{2} (1 - \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{4} - \frac{1}{2$$

r ist nach §. 11.

$$\mp \frac{\sin \alpha_1}{(\mu)} = \sin \Theta (\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

iglich, wie man leicht findet:

$$\begin{array}{l} : \sin \alpha_1 = (\mu) \{ (1 + \frac{1}{\mu}) \sin \Theta - (\frac{1}{2})_1 (1 + \mu) \sin \Theta^2 \\ + (\frac{1}{2})_2 (1 + \mu^2) \sin \Theta^4 \\ - (\frac{1}{2})_2 (1 + \mu^4) \sin \Theta^7 \\ + (\frac{1}{3})_4 (1 + \mu^7) \sin \Theta^4 \end{array}$$

$$\sin \alpha_{1} = -(\mu) \left\{ (1 + \frac{1}{\mu}) \frac{q}{R_{1}} - (\frac{1}{2})_{1} (1 + \mu) (\frac{q}{R_{1}})^{2} + (\frac{1}{2})_{2} (1 + \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{2} - (\frac{1}{2})_{2} (1 + \mu^{2}) (\frac{q}{R_{1}})^{7} + (\frac{1}{2})_{4} (1 + \mu^{7}) (\frac{q}{R_{1}})^{9} \right\}$$

Endlich ist nach 6. 11.

$$\pm \frac{\cos \alpha_1}{(\mu)} = 1 - \cos \Theta(\cos \Theta + \frac{1}{\mu} \sqrt{1 - \mu^2 \sin \Theta^2}),$$

und folglich, wie man mit Hülfe des schon mehrfach angewandten Satzes von den Binomialcoefficienten leicht findet:

 $\cos \alpha =$

oder

oder auch, wie man durch leichte Rechnung findet:

$$\cos \alpha_{1} = \frac{(\mu)}{\mu} \{ 1$$

$$-\frac{1}{2}(1+\mu)^{2} \left(\frac{q}{R_{1}}\right)^{2}$$

$$-\frac{1}{4}(1-\mu^{2})^{2} \left(\frac{q}{R_{1}}\right)^{4}$$

$$-\frac{1}{16}(1-\mu^{2})^{2} \left(1+\mu^{2}\right) \left(\frac{q}{R_{1}}\right)^{6}$$

$$-\frac{1}{121}(1-\mu^{2})^{2} \left(5+6\mu^{2}+5\mu^{4}\right) \left(\frac{q}{R_{1}}\right)^{8}$$

6. 18.

In 6. 16, haben wir

$$\frac{a_1-\Delta}{a_2-\Delta}$$

in eine nach den geraden Potenzen von sin α fortschreitende Reihe entwickelt. Um nun aber auch

$$\frac{a_1-\Delta_1}{a_1-\Delta}$$
.

in eine solche Reihe zu entwickeln, müsste man auf folgende Art verfahren. Man setze

$$\frac{\boldsymbol{a}_1 - \Delta}{\boldsymbol{a}_1 - \Delta} = A + B\sin \alpha^2 + C\sin \alpha^4 + D\sin \alpha^4 + \dots,$$

wo die Coefficienten A, B, C, D, aus §. 16. bekannt sind, und

$$\frac{\alpha_1 - \Delta_1}{\alpha_2 - \Delta_1} = 21 + 2\sin \alpha^2 + 4\sin \alpha^4 + 2\sin \alpha^4 + \dots$$

Weil nun

$$\frac{a_1-\Delta}{a_1-\Delta_1}\cdot\frac{a_1-\Delta_1}{a_1-\Delta}=1$$

ist, so erhält man durch Multiplication der beiden obigen Reihen in einander die Gleichung

1 =
$$A$$
X
+ $(A$ B + B X) sin α^3
+ $(A$ E + B B + C X) sin α^4
+ $(A$ D + B E + C B + D X) sin α^4

us welcher sich zur Bestimmung der Coefficienten A, B, C, D, die Gleichungen

$$AX = 1,$$

 $AB + BX = 0,$
 $AC + BB + CX = 0,$
 $AD + BC + CB + DX = 0,$

ergeben, deren Gesetz klar vor Augen liegt. Diese kurze Andeuting über den in Rede stehenden Gegenstand mag für jetzt genüten, um diese Abhandlung, welche vorzüglich nur die Grundlagen in andere spätere Untersuchungen enthalten soll, nicht zu sehr mandehnen.

II.

Lehrsätze und Formeln aus der analytischen Geometrie und mathematischen Geographie, welche in der practischen Geometrie zur Anwendung kommen.

molecules and one or last . Von which his said also

Herrn Professor Dr. Gerling

zu Marburg.

Zum Behuf meiner Triangulirungs-Arbeiten habe ich sehon vor mehr als zwanzig Jahren die nöthigen Lehrsätze und Formeln mir in möglichst elementarer und anschaulicher Weise selbstständig entwickelt. Dieses hat mir gute Dienste geleistet, und habe ich auch dabei gelegentlich Eins und das Andere aufgefunden, was, meines Wissens, wenigstens nicht so allgemein bekannt ist, als für die Anwendung vielleicht zu wünschen wäre. Ich stelle also meine Ableitungen hier zum Gebrauch der Practiker zusammen und gebe ihnen dadurch zugleich vollständige Auskunft über das Verfahren, welches in dieser Beziehung von mir beobachtet wurde, in meinem Buche über die Triangulirung aber (Beiträge zur Gegraphie von Kurhessen. 1838.) namentlich §. 51. 54. 96. nur kun angedeutet werden konnte.

Den elliptischen Erd-Meridian betreffend,

0 + 5 3 + 20 + 3 1 1 4

§. 1.

Bezeichnen wir die halbe grosse Axe der Ellipse mit a, die halbe kleine Axe mit b, so haben wir bekanntlich die Gleichung der Ellipse für rechtwinkliche aus dem Mittelpunkt den Axen parallel gezählte Coordinaten

(1)
$$\frac{x^2}{a^2} + \frac{y^2}{b^2} = 1$$
.

Diese Form der Gleichung ist aber für die Rechnungen, die sich auf den Erdmeridian beziehen, nicht die bequemste. Wir haben hiebei nämlich immer zuerst nach der Polhöhe (unverbesserten geographischen Breite) des Orts zu fragen, für welchen es etwas zu rechnen giebt. Diese Polhöhe ist bekanntlich der Winkel, der die Verticale des Orts mit der Ebene des Aequators macht, der

sonst auch wohl Subnormalen-Winkel genannt wird. - Sodann aber brauchen wir uns während unserer meisten Rechnungen um das wirkliche Längenmaass von a (dem Halbmesser des Aequators) und b (dem Halbmesser des Pols oder der halben Rotations-Axe) gar nicht zu bekümmern, wenn wir nur von Anfang die Gestalt der Ellipse kennen, und zuletzt die richtige Maass-Einheitzein-

Wir werden also uns die Rechnungen erleichtern, wenn wir gleich von Anfang in der Gleichung der Ellipse sowohl a zum Maass aller Längen nehmen, als auch die rechtwinklichen Coordinaten selbst, und alles, was damit zusammenhängt, als Functionen des Subnormalen-Winkels oder der Polböhe des Orts ausdrücken, die wir mit N bezeichnen wollen.

everyte at the best to a Cabality damand and Die Gestalt des elliptischen Erdmeridians ist nun durch die Abplattung c gegeben, wofür wir die Formel haben

$$(2) \quad c = \frac{a-b}{a}$$

Wir gebrauchen aber in den practischen Rechnungen gewöhnlich die in abstracter Zahl ausgedrückte Excentricität e der Ellipse, die wir durch die Formel

$$(3) e^2 = \frac{a^2 - b^2}{a^2}$$

Die Vergleichung von (2) und (3) giebt

$$\frac{b^2}{a^2} = 1 - e^2 = (1 - c)^2,$$

also

(4)
$$e^2 = (2-c)c$$
.

Dieser Formel bedienen wir uns schon mit Nutzen zu Uebers hlägen. Denn da wir wissen, dass c nach dem Zeugniss aller Gradnessungen nur sehr wenig von $\frac{1}{300}$ abweicht; so haben wir

$$e^2 < \frac{1}{150}$$
 $e^4 < \frac{1}{22500}$
 $e^6 < \frac{1}{3375000}$ u. s. w.

uns also Reihenentwickelungen vorkommen, die nach Potenon e2 fortschreiten, so können wir nach dem jedesmaligen cke hiedurch leicht beurtheilen, wie viel Glieder davon wir unchmen haben.

Beschliessen wir nun für das Folgende a zur Maass-Einheit aller Längen zu wählen, so haben wir zu setzen

(6)
$$a = 1$$

(7) $b = (1 - e^2)^{\frac{1}{2}}$

und somit wird unsere Formel (1) in

(8)
$$y^2 = (1 - e^2)(1 - x^2)$$

sich verwandeln.

8. 3.

also Whitehall other Publisher der Dete laufrückliebt, die

Um nun weiter die Coordinaten als Functionen der Polhöhe (des Subnormalen-Winkels) N auszudrücken, erinnern wir uns, dass ganz allgemein vermöge des sogenannten characteristischen Differential-Dreiecks ist:

$$tang N^2 = (\frac{dx}{dy})^2$$

also entweder

tang
$$N = +\frac{dx}{dy}$$
 oder tang $N = -\frac{dx}{dy}$.

In unserm besondern Fall werden wir für tang N den letzten die ser Ausdrücke zu wählen haben, weil die Polhöhen und mit ihnen die elliptischen Meridian-Bögen immer im ersten Quadranten bleiben und vom Aequator gegen den Pol hin wachsen, somit also die dæ und dy nothwendig verschiedene Zeichen haben.

Differentiiren wir nun die Gleichung (8), so kommt uns zu-

nächst

$$2ydy = -2(1-e^2)xdx$$

d. h.

$$\frac{dx}{dy} = -\frac{y}{(1-e^2)x}.$$

Erheben wir ins Quadrat und setzen für y^2 seinen Werth aus (8), so wird

(9) tang
$$N^2 = \frac{1-x^2}{(1-e^2)x^2}$$
.

Gehen wir von der Tangente auf die Secante und von dieser auf den Cosinus über, so kommt uns

(10)
$$\cos N^2 = \frac{(1-e^2)x^2}{1-e^2x^2}$$

und endlich durch Multiplication von (9) und (10)

(11)
$$\sin N^2 = \frac{1-x^3}{1-e^2x^2}$$

Drücken wir nun x2 durch die Formel (11) aus, so kommt uns

(12)
$$x^2 = \frac{\cos N^2}{1 - e^2 \sin N^2}$$

also endlich
$$(13) \quad x = \frac{\cos N}{(1 - e^2 \sin N^2)!}$$

Setzen wir den Werth von x2 aus (12) in die Formel (8), so eralten wir a man and appeared "Premain that dollowed by Shall agree

(14)
$$y^2 = \frac{(1-e^2)(1-e^2\sin N^2-\cos N^2)}{1-e^2\sin N^2}$$

so zusammengenommen und ausgezogen

(15)
$$y = \frac{(1-e^2) \sin N}{(1-e^2 \sin N^2)i}$$

Der für x und y gemeinschaftliche Factor $(1-e^2 \sin N^2)^{\frac{1}{4}}$ ist, ie weiter unten erhellen wird, von grosser practischer Wichtigeit. Er bietet aber auch ein geometrisches Interesse dar. Denn st Fig. 1. L der Punkt des Meridians, für welchen die Rechnung a führen ist, und LO in seiner Verticale, so ist nach unsern biserigen Festsetzungen CP=x, also aus (13)

$$\frac{1}{(1-e^2 \sin N^2)^{\frac{1}{2}}} = L0,$$

h. gleich dem Theil der Verticale, welcher zwischen dem in Rechung zu nehmenden Ort und der Rotations - Axe des elliptischen phäroids liegt. Ich habe für diese Linie den Namen Conornale vorgeschlagen und werde auch hier den Buchstaben k zu hrer kurzen Bezeichnung gebrauchen.

Die Fermale der verfgen Parer ophen eine Rochausgen, die sieb unt den Pra Coberneit bewehre

Mit Hülfe der Conormale & lassen sich nun die sämmtlichen Linien, die in dem elliptischen Meridiane zur Berechnung kommen fonnen, leicht und in bequemen Ausdrücken als Functionen der Polhöhe darstellen. Wir haben nämlich Fig. 1.

tite dies. Hadderstache Abul

n.1
$$k(=L0) = \frac{1}{(1-e^2 \sin N^2)^{\frac{1}{2}}}$$

n.2
$$x (= CP) = k \cos N$$

a.3
$$y = LP = (1 - e^2)k \sin N$$

B.4 NORMALE
$$(=LN)=(1-e^2)k$$

n.5 SUBNORMALE
$$(=NP)=(1-e^2)k \cos N$$

n.6 SUBTANGENTE
$$(=PT) = (1-e^2)k \sin N \cdot tang N$$

n.7 TANGENTE (=
$$LT$$
)=(1- e^2)k tang N

n. 8
$$CN = e^2k \cos N$$

n. 9 $CO = e^2k \sin N$
n. 10 $ON = e^2k$.

Eben so leicht ergeben sich nun zwei andere Grössen, welche man mitunter gebraucht, die Entfernung CL(=R) des Orts vom Mittelpunkt der Erde (der sogenannte lo cale Erd-Radius) und der Winkel CLN(=v), den diese Linie mit der Verticale macht (die sogenannte Verbesserung der Polhöhe), welcher Winkel auf unserer Erde bekanntlich höchstens 12' beträgt und von der Polhöhe abzuziehen ist, um die sogenannte verbesserte Breite NCL = N - v zu haben.

Denken wir uns nämlich von C auf die Conormale ein Perpendikel gefällt, so ist

(16)
$$R \sin v = CN \sin N = \frac{1}{2}e^2k \sin 2N$$

(17)
$$R \cos v = L0 - C0 \sin N = \frac{1}{k}$$
.

Hieraus ergiebt sich nun leicht durch Division

n.11 tang
$$v = \frac{1}{2}e^2k^2 \sin 2N$$

n.12 $R = \frac{1}{k \cos v}$

Diese letzte Formel zeigt auch eine elegante geometrische Eigenschaft der Ellipse an, womit wir uns hier aber nicht aufhalten. Ich habe sie mitgetheilt in meinem Programm de parallazi elationis 1830, we auch die obigen Formeln, meines Wissens zuerst bekannt gemacht wurden.

S. 5.

which were read dyna above him ever been allered by

Die Formeln des vorigen Paragraphen zeigen, dass es bei aller Rechnungen, die sich auf das Erd-Sphäroid beziehen. am vortheilhaftesten sein wird, aus dem zum Grunde zu legenden c, erst nach (4) das e2 scharf zu berechnen, und sodann nach n. 1 für die Gegend, worin man zu thun hat, eine Hülfstafel zu construiren, aus welcher man für das Argument N das jedesmalige & abliest Hieraus folgt dann alles Weitere nach obigen Formeln leicht, und

kann erforderlichen Falls auch in Tafeln gebracht werden.

Ich habe zweimal eine solche Hüffstafel berechnet. Zuerst 1822
für die Walbecksche Abplattung (Beiträge u. s. w. S. 84 und 198)
und sodann 1830 für die (erste) Schmidtsche Abplattung (parallaxis elat., vergl. Schumacher Astronomische Nachrichten X. S. 7.). Hier will ich also für Practiker, die vielleicht sich ähnliche Tafeln entwerfen wollten, etwa nach der neuesten Besselschen Abplattung $c = \frac{1}{299,1528}$ (Schumacher a. a. O. XIX. S. 116.), poch die Weise angeben, wie ich dabei verfuhr.

Man gebraucht in der Praxis gemeiniglich nicht & selbst, son-

dern seinen Logarithmus, nud ist also auch die Tafel gleich für log k zu construiren.

Erhebe ich also die Formel m. 1 erst ins Quadrat, so kommt

$$k^2 = (1 - e^2 \sin N^2)^{-1}$$
.

Differentiire ich dieses nach sin N, so kommt

$$kdk = (1 - e^2 \sin N^2)^{-2}e^2 \sin Nd \sin N.$$

Dividire ich dann das untere durch das obere, so erhalte ich

$$\frac{dk}{k} = d \log nat. \ k = (1 - e^2 \sin N^2)^{-1}e^2 \sin Nd \sin N.$$

Entwickele ich rechts die Parenthese und multiplicire mit e2 sin N, so ergiebt sich

d log nat.
$$k = (e^2 \sin N + e^4 \sin N^2 + e^4 \sin N^6 + ...) d \sin N$$
,

also durch Integration und Multiplication mit dem Modulus des briggischen Systems (= M)

(18)
$$\log k = M(\frac{1}{2}e^2 \sin N^2 + \frac{1}{4}e^4 \sin N^4 + \frac{1}{6}e^6 \sin N^6 + \ldots)$$

Dass keine Integrations Constante beizufügen ist, erhellt daraus, dass für N=0 nach $n\cdot 1$, k=1 werden muss, also auch $\log k=0$.

Man kann also zur Entwerfung der Hülfstafel für $\log k$ einen grossen Theil der Rechnung mit 5stelligen Logarithmen ausführen, und hat dann, um die Logarithmen aller im vorigen Paragraphen erwähnten Grössen für den Halbmesser des Aequators als Einheit durch leichte Formeln zu erhalten, ausser dem $\log e^2$, den man schon für die Hülfstafel gebrauchte, nur noch den $\log (1-e^2)$ ein für allemal zu berechnen und sich aufzuschreiben. Zuletzt ist dann, wenn man absolutes Längenmaass verlangt, noch $\log a$ hinzuzufügen.

Bessel (a. a. 0.) giebt nach seiner so höchst verdienstlichen definitiven Berechnung von zehn Gradmessungen

 $log \ e = 8,9122052$

 $log \ e = 8,9122052$ $log \ (1 - e^2) \ = 9,9985458 \cdot 202$ $a = 3272077,14 \ Toisen$ $log \ a = 6,5148235 \cdot 337$

Den Krümmungshalbmesser des Meridians betreffend,

mintal to \$. 6. your parale mate namped on lad

Bei Untersuchungen über Quantität und Qualität der Krümung einer ebenen Curve pflegt man gemeiniglich denselben Weg nzuschlagen, den man auch bei den meisten andern Untersuchungen geht; so dass man also dx als constant annimmt, (d, h, die & als unabhängige der Zeit proportional wachsende Grössen hetrachtet), alle übrigen Differentiale zunächst mit dæ vergleicht, und dadurch die bekannten Formeln mit Hülfe des zweiten Diffe-

rential-Verhältnisses $\frac{d^2y}{dx^2}$ entwickelt.

Mich hat aber immer bedünken wollen, dass man auf einem andern Wege in manchen practischen Fällen bequemer und jedenfalls übersichtlicher zum Ziel kommt. Folgendes ist dieser Weg.

1. Ich denke mir nämlich von Anfang den Bogen s der ebe-nen Curve als unabhängige Veränderliche, das heisst also mit andern Worten, ich denke mir die Curve als entstanden aus einem eingeschriebenen Polygonzuge, der ursprünglich über den Polygonseiten lauter gleiche Bögen hatte, und nun durch fortgesetzte Halbirung dieser Bögen in die Curve überging, worin also inneres und äusseres Polygon zusammenfallen. Oder noch anders ausgedrückt, ich denke die Curve nicht bloss als Polygonzug, sondern als gleichseitigen Polygonzug von unendlich vielen unendlich kleinen Seiten, deren jede den constanten Werth de hat.

2. Zwei benachbarte de können nun nicht in gerader Linie liegen, weil sonst ein Theil der Curve aus einer geraden Linie entsprungen sein müsste. Der Winkel aber, den sie mit einander bilden, muss nur um eine unendlich kleine Differenz von zwei rechten Winkeln verschieden sein, weil sonst de nicht unendlich klein wäre. (Oder, will ich noch hinzusetzen, weil sonst die Stetigkeit unterbrochen wäre, welcher Fall aber für gegenwärtigen Zweck ausser Betrachtung bleibt.)

3. Denke ich mir nun am Anfang und am Ende eines beliebigen Elements jenen Winkel mit seinem benachbarten Element durch eine gerade Linie halbirt, so erhalte ich zwei benachbarte Nor-malen. Diese Normalen kann ich mir, wenn es erforderlich ist, auch senkrecht auf andern Curvenelementen errichtet denken, indem ich die Mitte eines in Betrachtung gezogenen Elements de mit der Mitte des vorhergehenden und folgenden durch neue gleich grosse Elemente verbunden denke, die also auch wieder mit der Curve zusammenfallen.

4. Je zwei auf solche Weise einander benachbarte Normalen werden sich nun, allgemein zu reden (denn Ausnahmsfälle erfordern eine besondere Betrachtung), in einem Punkt schneiden, und hier einen Winkel einschliessen, welcher auch unendlich klein ist, weil ein Elementardreieck entsteht, in welchem die beiden dem de anliegenden Winkel nur um einen unendlich kleinen Unterschied von rechten Winkeln abweichen. Denke ich mir aber irgendwo in der Ebene der Figur eine beliebige Abscissenlinie gezogen, bezeichne den Winkel, den die durch den Anfang von de gezogene Normale mit derselben macht, mit N, und zwar in dem Sinu, dass für das wachsende s auch N wachsen muss, so ist der obige von zwei einander unendlich nahen Normalen eingeschlossene unendlich kleine Winkel mit dN zu bezeichnen. Diesen Winkel dN kann man dabei am bequemsten durch einen sehr kleinen Bruch des, als Einheit zu nehmenden, Halbmessers ausgedrückt denken. Sollte er in Secunden dargestellt werden, so käme dann nur noch der bekannte Factor $\varrho (= 206264,81)$ hinzu.

5. Ist nun die zu betrachtende Curve ein Kreis, so ist sie

nuch bekannten Elementar-Sätzen aus einem regelmässigen, also nicht bloss gleichseitigen, sondern auch gleichwinklichen Polygon entstanden. Demnach werden alle Elementar-Dreiecke auch gleichschenklich und einander congruent, und alle Normalen schneiden sich also in einem und demselben Punkt, dem Mittelpunkt des Kreises.

6. Ist aber die Curve kein Kreis, so muss sie aus einem gleichseitigen, nicht gleichwinklichen Polygonzuge entstanden gedacht werden. Allgemein zu reden werden also je drei auf einander folgende de zwei Winkel mit einander bilden, die von einander verschieden sind, und zwar verschieden um die Differenz zweier unendlich kleiner Winkel, d. h. um einen Winkel, welcher

im zweiten Grad unendlich klein ist.

7. Denkt man sich nun auf dem mittelsten von drei auf einander folgenden Elementen in seiner Mitte ein beliebig verlängertes Perpendikel errichtet, so muss dieses, nach dem obigen 3., auch als Normale der Curve gedacht werden. Es steht, wie oben, senkrecht auf der Berührungs-Linie, die als Verlängerung eines Curven-Elements zu denken ist. Es ist also auch der geometrische Ort für die Mittelpunkte aller Kreise, welche an dieser Stelle die Curve berühren und also die Berührungs-Linie und auch dies eine Element mit ihr gemein haben.

8. In Kreisen nun, welche eine Curve von aussen berühren, liegen alle übrigen Kreis-Elemente auf der andern Seite der Berührungs-Linie als wo die entsprechenden Curven-Elemente liegen.

Bei inneren Berührungs-Kreisen aber tritt, rücksichtlich der drei auf einander folgenden Elemente, eine fünffache Verschiedenheit ein.

a) Es können, wie Fig. 2. roh angedeutet ist, die beidenbenachbarten Kreis-Elemente innerhalb der entsprechenden Curven-Elemente fallen.

6) Es können, wie Fig. 3., die beiden benachbarten Kreis-Elemente ausserhalb der Curve fallen.

c) Es kann, wie Fig. 4., das benachbarte Curven - Element. welches den kleineren Winkel mit dem mittelsten Element macht, mit seinem Kreis-Element zusammenfallen, dann wird im dritten Element die Curve zwischen den Kreis und die Berührungs-Linie fallen.

d) Es kann, wie Fig. 5., dasjenige benachbarte Curven - Element, welches den grösseren Winkel macht, mit dem Kreis-Element zusammenfallen, dann wird im dritten Element der Kreis

zwischen Curve und Berührungslinie fallen.

Zur Vergleichung dieser vier ersten Fälle denken wir uns den Halbmesser des betreffenden Kreises stetig wachsend. Dann geht zuerst der Fall a) in den Fall c) über. In beiden Fällen ist das dN des Kreises grösser als das dN der Curve, und zwar beträgt der Unterschied dieser beiden dN ein unendlich Kleines des zweiten Grades. - Von der andern Seite muss bei abnehmendem Halbmesser der Fall b) zuerst in den Fall d) übergehen, und ist in beiden Fällen das dN des Kreises um ein unendlich Kleines des zweiten Grades kleiner als das dN der Curve.

e) Zwischen den Fällen c) und d) sind nun die Fälle enthaiten, bei welchen ein benachbartes Element innerhalb fällt, das an-dere ausserhalb. Unter diesen muss also auch einer begriffen sein,

bei welchem jener Unterschied der beiden dN gänzlich verschwindet. Dies lässt sich nämlich nur auf die einzige Weise erreichen, dass man die beiden benachbarten Kreis - Elemente unter gleichen Winkeln (unendlich kleinen des zweiten Grades) gegen die Curven Elemente zu beiden Seiten geneigt denkt, wie Fig. 6. angedeutet ist. Weil nämlich der geometrische Ort des Kreismittelpunkts nach 7) gegeben ist, so kommt es nur noch darauf an, durch die beiden Endpunkte des Elements und den Durchschnittspunkt der beiden benachbarten Normalen der Curve einen Kreis gelegt zu denken, der den verlangten Mittelpunkt auf dem Perpendikel abschneidet.

9. Denjenigen berührenden Kreis nun, dessen dem gemeinschaftlichen ds entsprechendes dN mit dem dN der Curve völlig übereinstimmt (welcher also die Curve unter gleichen, im zweiten Grad unendlich kleinen Winkeln schneidet) nennen wir den Krummungskreis und seinen Halbmesser (=r) den Krümmungshalbmesser der Curve an dem entsprechenden Punkt, wo wir uns im Vorigen das mittelste Element oder vielmehr dessen Mitte dachten. Damit haben wir also die Gleichung gewonnen

n. 13.
$$r = \frac{ds}{dN}$$
.

Für die practische Anwendung dieser Gleichung ist es nun natürlich nicht mehr nöthig gerade, wie bisher zum Behuf der Ableitung geschah, s als unabhängige Veränderliche zu denken. Es genügt, wenn wir nur auf irgend eine Weise uns Kenntniss von dem Quotienten $\frac{ds}{dN}$ verschaffen.

and the Remoters wie Flore T. & to be to be remoblarifed begins

or byen Shaunule tuwns and are mapes

Bei der Anwendung des Vorigen auf den elliptischen Erdmeridian ergiebt sich für den Krümmungshalbmesser $\frac{ds}{dN}$ zuerst vermittelst des sogenannten characteristischen Dreiecks die Gleichung

also

$$\frac{ds}{dN} = -\frac{dx}{\sin N dN}$$

were distributed therebren galinic fallen

area? me the shafe waring

Der letzte Theil des letzten Ausdrucks findet sich hier aus der Differentiation von (12).

$$\cos N^2 = (1 - e^2 \sin N^2)x^2$$

kommt nämlich

mut namnch
$$-\cos N \cdot \frac{\sin NdN}{dx} = (1 - e^2 \sin N^2) x - e^2 x^2 \cos N \frac{\sin NdN}{dx}.$$

6. 18.

In 6. 16. haben wir

$$\frac{a_1 - \Delta}{a_2 - \Delta}$$

in eine nach den geraden Potenzen von sin α fortschreitende Reihe entwickelt. Um nun aber auch

$$\frac{a_1-\Delta_1}{a_1-\Delta}$$

in eine solche Reihe zu entwickeln, müsste man auf folgende Art rerfahren. Man setze

$$\frac{a_1 - \Delta}{a_1 - \Delta_1} = A + B\sin \alpha^2 + C\sin \alpha^4 + D\sin \alpha^4 + \dots,$$

we die Coefficienten A, B, C, D, aus §. 16. bekannt sind, und

$$\frac{\sigma_1 - \Delta_1}{\sigma_2 - \Delta_1} = 21 + 2\sin \alpha^2 + 2\sin \alpha^4 + 2\sin \alpha^6 + \dots$$

Weil nun

$$\frac{a_1-\Delta}{a_1-\Delta_1}\cdot\frac{a_1-\Delta_1}{a_1-\Delta}=1$$

ist, so erhält man durch Multiplication der beiden obigen Reihen in einander die Gleichung

$$1 = AX$$

$$+ (AB + BX) \sin \alpha^{2}$$

$$+ (AE + BB + CX) \sin \alpha^{4}$$

$$+ (AD + BE + CB + DX) \sin \alpha^{6}$$

ans welcher sich zur Bestimmung der Coefficienten A, B, E, D, die Gleichungen

$$A\mathfrak{A} = 1,$$

 $A\mathfrak{B} + B\mathfrak{A} = 0,$
 $A\mathfrak{C} + B\mathfrak{B} + C\mathfrak{A} = 0,$
 $A\mathfrak{D} + B\mathfrak{C} + C\mathfrak{B} + D\mathfrak{A} = 0,$

ergeben, deren Gesetz klar vor Augen liegt. Diese kurze Andeutung über den in Rode stehenden Gegenstand mag für jetzt genügen, um diese Abhandlung, welche vorzüglich nur die Grundlagen für andere spätere Untersuchungen enthalten soll, nicht zu sehrauszudehnen.

Der Winkel w kann nun alle Werthe von 0 bis 180° annehmen, und nur in dem Fall, dass w die Polhöhe des Punkts S um 90° übertrifft, wird die schneidende Ebene in eine berührende, also der Schnitt in einen Punkt sich verwandeln. Bei der Entwickelung der nöthigen Formeln kann man also von einem w ausgehen, welches in den ersten Quadranten fällt und in demselben Sinn gezählt wird, wie die N der früheren Paragraphen.

1. Die Durchschnittslinie des Schnitts mit dem zum Grunde gelegten auf ihm senkrechten Meridian trifft nun seine beiden Axen, allgemein zu reden, in den Punkten Q und O. (Die beiden besondern Fälle, wo einer dieser Punkte ins Unendliche fällt, werden wir demnächst abgesondert betrachten.) Man hat also zuvörderst

die beiden constanten Hülfsgrössen

$$SQ = p$$
 und $SQ = q$

zur Benutzung, die man aus den Coordinaten des Punkts S in seinem Meridian und dem gegebenen Winkel w nach Bedürfniss leicht berechnet.

2. Wählt man nun einen beliebigen Punkt L in der Curve, die der ebene Schnitt auf dem Sphäroid bestimmt, und fällt von ihm die beiden Perpendikel, LM auf den senkrechten Meridian, und LP auf den Aequator; so trifft auch LM auf SQ in M unter rechten Winkeln ein, man kann also die Linie

$$LM = v$$

als die eine Coordinate der zu untersuchenden ebenen Schnitt-Curve betrachten. Zur andern Coordinate wähle man dann der Abstand des Punkts M von S, und setze

so dass jetzt eine Gleichung zwischen u und v zu suchen ist.

3. Für den Punkt L findet sich nun auch ein Meridian bestimmt und in ihm seine Coordinaten

Legt man aber durch LP und LM eine Ebene, so entstehen rechtwinkliche Dreiecke, aus welchen sich sogleich ergiebt

(19)
$$y = (p - u) \sin w$$

(20) $x^2 = (q - u)^2 \cos w^2 + v^2$.

Durch Substitution dieser Gleichungen in die Ellipsen-Gleichung (8) muss sich also die gesuchte Gleichung des Schnitts ergeben.

4. Statt der verlangten Substitution kann man aber kürzet zum Ziel kommen, wenn man die Gleichungen (19) und (20) differentiirt, dann in die Differential-Gleichung der Ellipse substituirt, und endlich integrirt.

So erhält man zuerst aus (19)

$$(21) \quad dy = -\sin w \cdot du$$

(22)
$$xdx = -(q-u) \cos w^2 du + vdv$$
.

Die Differentialgleichung der Ellipse aber kann nach \$. 3. geschrieben werden

$$(23) \frac{dy}{xdx} = -\frac{1-e^2}{y}.$$

Folglich hat man durch Division von (22) in (21) und Einführung von (19) zunächst

$$\frac{\sin w du}{(q-u)\cos w^2 du - v dv} = -\frac{1-e^2}{(p-u)\sin w},$$

also wenn man vdv absondert, nach w ordnet und zusammenzieht:

(24)
$$vdv = (p \cdot \frac{\sin w^2}{1 - e^2} + q \cos w^2)du - (\frac{1 - e^2 \cos w^2}{1 - e^2})udu.$$

Diese Gleichung integrirt giebt

(25)
$$v^2 = 2(p\frac{\sin w^2}{1 - e^2} + q \cos w^2)u - (\frac{1 - e^2 \cos w^2}{1 - e^2})u^2$$
,

wo keine Constante beizufügen ist, weil für u = 0 auch v = 0 wird.

Unsere Gleichung ist also von der Form

$$v^2 = Pu - Qu^2,$$

und somit bewiesen, dass jeder ebene Schnitt des Erdsphäroids eine Ellipse giebt, deren Scheitel der Punkt S und denen Abscissen-Axe die gerade Linie ist, welche die Schnitt-Ebene mit dem auf ihr senkrechten Meridian gemein hat.

Um nun die Beschaffenheit dieser Ellipse näher zu untersuchen, bezeichne man die halbe Abscissen-Axe mit A, ihre coordinirte mit B. Dann ist die Gleichung (25) zuerst auf die Gleichung der Ellipse aus dem Scheitel

$$v^2 = \frac{B^2}{A^2}, u \cdot (2A - u)$$

one by my al > "a light of

m bringen.

Demnach haben wir zu setzen

(26)
$$\frac{B^2}{A^2} = Q = \frac{1 - e^2 \cos w^2}{1 - e^2}$$
,

(27)
$$A = \frac{P}{2Q} = \frac{p \sin w^2 + q(1 - e^2) \cos w^2}{1 - e^2 \cos w^2}$$

as (26) ergeben sich gleich schon einige wichtige Eigenschafn des Schnitts.

1. Das Verhältniss $\frac{B^2}{A^2}$ ist bloss von e^2 und w abhängig. Dem-

nach erhält man lauter einander ähnliche Ellipsen, wenn man lauter unter sich parallele Schnitte durch das Sphäroid führt.

2. Es giebt nur einen einzigen Fall, in welchem $\frac{H^2}{A^2}=1$ wird, d. h. in welchem der elliptische Schnitt sich in einen Kreis verwandelt, den nämlich wenn w=0 oder $=180^{\circ}$ wird, und dies ist einer von den beiden oben vorbehaltenen besondern Fällen, wo der Schnitt also in einen Parallel-Kreis übergeht.

3. Es ist (den letzterwähnten besondern Fall als Ausnahme bei Seite gesetzt) immer $B^2 > A^2$, d. h. man bekommt lauter sogenannte breite Ellipsen, deren Scheitel der kleinen Axe in den

auf ihren Ebenen senkrechten Meridian fällt.

Man wird also, um die Analogie mit den gewöhnlichen Axen herzustellen, die Formeln (26) und (27) umschreihen müssen, indem man

$$A = \beta$$
 und $B = \alpha$

seizt.

Dies giebt

(28)
$$\frac{\beta^2}{\alpha^2} = \frac{1 - e^2}{1 - e^2 \cos w^2}$$
(29)
$$\beta = \frac{p \sin w^2 + q(1 - e^2) \cos w^2}{1 - e^2 \cos w^2}$$

4. Bezeichnet man die Excentricität des elliptischen Schnitts, in abstracter Zahl ausgedrückt, mit &, so wird

also nach (28)

(30)
$$\varepsilon^2 = e^2 (\frac{\sin w^2}{1 - e^2 \cos w^2}),$$

woraus erhellt, dass für $w=90^{\circ}$, und nur für $w=90^{\circ}$, an jedem beliebigen Punkt des Sphäroids $\varepsilon^2=e^2$ wird, d. h. dass nur diejenige auf den Meridian eines Orts senkrechte Ebene, welche zugleich mit der Rotations-Axe der Erde parallel ist (die Ebene des "sechsten Stundenkreises") eine dem Erdmeridian ähnliche Ellipse abschneidet. Das ist also der zweite der beiden oben vorbehaltenen besondern Fälle.

5. Weil e2 < 1, so ist auch für w < und > 900

$$1-e^2\cos w^2 > \sin w^2$$
, d. h. $\varepsilon^2 < e^2$.

Alle auf den Meridian senkrechten Schnitte auf beiden Seiten des sechsten Stundenkreises geben also Ellipsen, welche runder sind, als der Erdmeridian,

Da aber $\frac{\varepsilon^2}{\varepsilon^2}$ von dem Zeichen des cos w unabhängig ist, so erhellt, dass die Schnitte, welche auf beiden Seiten des sechsten Stundenkreises gleiche Winkel mit diesem machen, ein ander ähnlich sind.

Die Differentiation von (28) giebt endlich

$$d(\frac{\alpha^2}{\beta^2}) = \frac{e^2 \sin 2w}{1 - e^2} dw,$$

woraus bervorgeht, dass die Rundung für positive sin 2w, d. h. com Parallelkreis bis zum sechsten Stundenkreis stetig abnimmt, und dagegen auf der andern Seite dieses Stundenkreises wieder

stetig wächst, bis der Parallelkreis wieder erreicht ist.

6. Den Uebergang von den Schnitten, die südlich von dem sechsten Stundenkreis liegen, bildet dabei immer der schon oben erwähnte Fall, wo für ein mit S zusammenfallendes L w=N+ 90° wird, demnach die schneidende Ebene sich in die berührende (den Horizont), die Ellipse also sich in einen Punkt verwandelt. In diesem Fall haben wir also auch das Flächen-Element um den Berührungspunkt als eine unendlich kleine Ellipse von ganz bestimmter Excentricität zu betrachten. Für w = N + 90° wird nämlich

$$\varepsilon^2 = e^2 \left(\frac{\cos N^2}{1 - e^2 \sin N^2} \right) = e^2 k^2 \cos N^2$$

wofür sich nach n. S auch leicht eine geometrische Darstellung in der mit a=1 zu beschreibenden Ellipse finden liesse.

desper Land mob) - had tennihiral tab accom

Die Vertical-Schnitte des Erd-Sphäroids betreffend,

\$. 10.1

Unter den Schnitten des Sphäroids sind vorzugsweise die Verlical-Schnitte für den practischen Geometer wichtig, weil deren Ebenen gerade von seinem Theodolithen-Fernrohr beschrieben werden. Unter diesen Vertical-Schnitten aber kommt wieder zunächst derjenige zur Anwendung, welcher senkrecht auf dem Orts-Meridian steht (im "ersten Vertical" des Orts liegt), und also dem sogementen Perpendikel auf den Meridian angehört.

Um die Ellipse für dieses Perpendikel auf den Meridian zu finden, branchen wir nur Fig. L. den Winkel N an die Stelle des weiten, branchen wir nur Fig. L. den Winkel N an die Stelle des weiten, branchen wir nur Fig. L. den Winkel N an die Stelle des weiten, branchen wir nur Fig. L. den Winkel N an die Stelle des weiten, branchen wir nur Fig. L. den Winkel N an die Stelle des weiten, branchen wir nur Fig. L. den Winkel N an die Stelle des weiten werden wir nur Fig. L. den Winkel N an die Stelle des weiten werden werd

unserer beiden vorigen Paragraphen zu setzen (indem wir auch hier das S der Fig. 7. mit L zusammenfallend denken). Demnach wird, da wir für jedes N auch das ihm zugehörige k besitzen, aus §. 8.

and M. 4.

$$p=(1-e^2)k \text{ und } q=k,$$

and somit aus (29)

(31)
$$\beta = \frac{(1-e^2)k}{1-e^2 \cos N^2}$$

chen wir nun auch die Substitution in (28), so wird

(32)
$$\frac{\beta^2}{a^2} = \frac{1 - e^2}{1 - e^2 \cos N^2}$$

Hieraus folgt nun mit Leichtigkeit der Krümmungshalb-messer des Perpendikels auf den Meridian, den wir mit zu bezeichnen wollen. Weil nämlich unser Ort im Scheitel der kleinen Axe des betreffenden Schnittes liegt, so haben wir nach The control of the co

$$n = \frac{\alpha^2}{\beta}$$

zu setzen, d. b. wir brauchen nur (31) durch (32) zu dividiren, wodurch uns die Gleichung entspringt

n. 15 n=k.

Die §. 5. erwähnte Hülfstafel giebt also diesen Krümmungshalbmesser des Perpendikels unmittelbar, und wir können das Element dieses elliptischen Schnitts als das Element eines Kreises betrachten, welcher Fig. I. O zum Mittelpunkt und die Conormale selbst zum Halbmesser hätte.

\$. 11045 0 - 1

Der Krümmungshalbmesser für einen Vertical-Schnitt in beliebigem Azimuth findet sich nun aus r (dem Krümmungshalbmesser des Meridians) und n (dem des Perpendikels) auf folgende Weise.

Ein solcher Schuitt, dessen Azimuth mit i bezeichnet werden mag, muss bei gehöriger Erweiterung den auf ihm senkrechten Meridian AS Fig. 8. treffen. Die drei Ebenen, dieses senkrechten Meridians AS, des Schnitts LS und des Orts-Meridians AL, bilden nun bei O, wo sie in der Rotations-Axe zusammentreffen, eine dreikantige Ecke, in welcher LO die Conormale für den Ort L ist, All ein Stück der Rotations-Axe vorstellt und 80 gerade wie Fig. 7. in der Richtung der kleinen Axe der elliptischen Schnitt-Curve liegt. Da nun die Verticale LO auf dem Horizont von L, also auch auf dem Element des Bogens LS bei L senkrecht steht, so ist LO auch Conormale für den Schnitt und der Winkel SOL, den wir Kurze halber mit O bezeichnen wollen, bildet in der Ebene des Schnitts das Complement des Subnormalen-Winkels. Behalten wir also für den Schnitt die Buchstabenbezeichnung der §§. 8. und 9. bei, so haben wir für den Krümmungshalbmesser m des Schnitts am Ort L nach m. 14 und m. 1 zunächst die Gleichung was dan dan dan dan der anbal affe tie

$$m = \frac{(1-\epsilon^2)\alpha}{(1-\epsilon^2\cos\theta^2)^{\frac{3}{2}}}$$

oder durch Einführung von (28)

$$m = \frac{\alpha}{(1 - \epsilon^2 \cos \theta^2)!} \cdot \frac{(1 - e^2)}{(1 - e^2 \cos w^2)} \cdot \frac{1}{1 - \epsilon^2 \cos \theta^2}.$$

Drückt man hier in dem letzten Factor &2 durch (30) aus, und bemerkt, dass der erste Factor nichts weiter ist als die Conormale LO selbst, so erhält man zunächst

(33)
$$m = k(1 - e^2) \cdot \frac{1}{1 - e^2 \cos w^2 - e^2 \sin w^2 \cos \theta^2}$$

Um nun in diese Formel die Polhöhe N und das Azimuth i statt der Grössen w und O einzuführen, bemerkt man, dass die dreikan-tige Ecke bei O einem rechtwinklichen sphärischen Dreieck entspricht, dessen Hypotenuse = $90^{\circ} - N$ ist, und worin dem sphärischen Winkel i die Kathete (90° - w) aber gegenüber liegt. Demnach hat man nach bekannten Formeln der Trigonometrie (Grundriss n. 41, und n. 42.).

$$sin \ w \ cos \ \theta = sin \ N$$
 $cos \ w = cos \ N \cdot sin \ i$

Dieses substituirt giebt zunächst

(34)
$$m = \frac{k(1-e^2)}{1-e^2 \cos N_2^2 \sin i^2 - e^2 \sin N^2}$$

wofur man auch schreiben kann

(35)
$$m = \frac{k(1-e^2)}{1-e^2+e^2\cos N^2\cos i^2}$$

Zum practischen Gebrauch scheint es mir, wie gesagt, am bequem-ten, das m auf die obigen r und n zurückzuführen. Zu dem Ende dividire man die Gleichungen (34) und (35) in 1.

Dies giebt zunächst

$$\frac{1}{m} = \frac{1 - e^2 \sin N^2 - e^2 \cos N^2 \sin i^2}{k(1 - e^2)}$$

$$\frac{1}{m} = \frac{1 - e^2 + e^2 \cos N^2 \cos i^2}{k(1 - e^2)}.$$

Sandert man nun in diesen Brüchen das letzte Glied des Zählers riesmal ab, und bemerkt die Bedeutung, welche die ersten Brüche daturch nach n. I, n. 14 und n. 15 erhalten, so kommt

(36)
$$\frac{1}{m} = \frac{1}{r} - \frac{e^2 \cos N^2 \sin i^2}{k(1 - e^2)},$$
(37)
$$\frac{1}{m} = \frac{1}{n} + \frac{e^2 \cos N^2 \cos i^2}{k(1 - e^2)};$$

(37)
$$\frac{1}{m} = \frac{1}{n} + \frac{e^2 \cos N^2 \cos i^2}{k(1 - e^2)}$$

also endlich, wenn man (36) mit $\cos i^2$, (37) mit $\sin i^2$ multiplicat und dann addirt:

n. 16 $\frac{1}{m} = \frac{\cos i^2}{r} + \frac{\sin i^2}{n}$

n. 16
$$\frac{1}{m} = \frac{\cos i^2}{r} + \frac{\sin i^2}{n}$$

$$\mathbf{n. 12} \quad m = \frac{rn}{r \sin i^2 + n \cos i^2}$$

on the star merchanist average, we bereichten on the

Da nach m. 14 und m. 15

there is dimension and
$$\frac{r}{n} = (1 - e^2)k^2$$

und (mit Ausnahme des Falls, wo N=90°, also die Vertic lanter Meridiane sind) nach n. I $k^2 < \frac{1}{1-e^2}$, so wird Vertical schnitt

$$\frac{r}{n} < 1$$

folglich auch aus n. 16.

$$\frac{r}{m} < 1$$
 und $\frac{n}{m} > 1$,

d. h.

$$r < m \text{ und } n > m$$
.

Demnach sind auch r und n die extremen Werthe alle mungshalbmesser für den angenommenen Punkt des Sphär Bezeichnet man endlich einen beliebigen Halbmesse einer Ellipse mit R und seinen Winkel gegen die kle mit i, so wird

$$R \cos i = y$$
 und $R \sin i = x$,

folglich aus (1)
$$\frac{1}{R^2} = \frac{\cos i^2}{b^2} + \frac{\sin i^2}{a^2},$$

welche Gleichung, mit (3) und n. 16. verglichen, den L beweist: Eine im Horizont eines Orts beschriebene Ellipse den Horizontalschnitten des Erd-Sphäroids für denselben Or ist, hat durchweg Halbmesser, welche den Quadratwur den Krümmungshalbmessern der entsprechenden Verticalproportional sind.

Den sphäroidischen Excess betreffe

Die gemessenen Winkel eines geodätischen Dreiecks sin lich Winkel zwischen Vertical-Schnitten des Sphäro denen die Durchschnittlinien der Ebenen, im Allgemeinen stens, keine dreikantige Ecke bilden, indem diese drei Li der Rotations - Axe in drei oder doch in zwei verschiedene ten zusammenzutreffen pflegen. Den Excess dieser gen Winkel über zwei Rechte pflegt man aber, weil er in der R wenige Secunden beträgt, zu berechnen, als ob das sphaer Dreieck (welches ganz streng genommen gar nicht einmal z lauter Verticalschnitten, sondern zwischen drei "geodätisc nien" liegt) ein sphärisches wäre. Will man jedoch bei dieser nur annähernd richtigen Voraussetzung nicht allzusehr wissentlich von der Wahrheit abweichen, so ist der Halbmesser (H) der Kugel, welche man dabei zum Grunde legen will, vor Allem erst gehörig festzusetzen. Dazu führen nun folgende, an das Obige sich unmittelbar anschliessende Betrachtungen.

1. Denkt man sich an einem Punkt des Sphäroids ausser der berührenden Ebene (dem Horizont) auch noch eine berührende Kugel, so muss deren Halbmesser mit der Verticale des Orts zusammenfallen. Ein unendlich kleiner Theil sowohl der sphäroidischen Fläche als der Kugelfläche um den Berührungspunkt, muss dann als in die Berührungsebene fallend angesehen werden können.

Solche Flächen-Elemente kann man aber construiren. Dazu errichte man zuvörderst in einer einstweilen beliebigen Tiefe (t) vom Berührungspunkt gegen die Rotations-Axe hin, eine der Berührungsebene parallele, also auf der Verticale senkrechte Ebene. Diese schneidet auf dem Sphäroid eine Ellipse mit der Excentricität e² k² cos N² ab (siehe §. 9. 6)), deren Mittelpunkt in der Verticale senkrechte Ebene. Verticale liegt, und deren Grösse nur von t abhängt. Auf der Kugel aber wird ein Kreis abgeschnitten, dessen Grösse ausser von t auch noch von dem Halbmesser H derselben abhängt.

Denkt man sich nun eine durch den Mittelpunkt der Kugel gehende gerade Linie auf dem Umfang des letzterwähnten kleinen Kugelkreises berumgeführt, so beschreibt dieselbe auf dem Horizont die Grundfläche eines geraden kreisförmigen Kegels. Eben so erhält man einen geraden elliptischen Kegel mit derselben Spitze, wenn man die Linie auf dem Umfang des elliptischen

Schnitts herumführt.

In beiden Fällen wird die aus der Kegelspitze so auf den Horizont projicirte ebene Figur zu ihrer Projection selbst in einem bestimmten Verhältniss stehen, nämlich rücksichtlich der linearen Dimensionen im Verhältniss (H-t):H und rücksichtlich der Flächengrösse im Verhältniss $(H-t)^2:H^2$.

Lässt man endlich t so weit abnehmen, bis alle Durchmesser der betreffenden Schnitte unendlich klein werden, so sind dieselben im Sinn dieses §. 6. als Elemente der Bögen zu betrachten, welche auf den entsprechenden krummen Flächen dadurch erzeugt werden, dass man durch die Axe der obigen Kegel Ebenen legt. Zugleich aber müssen dann die Schnitte als mit ihren entsprechenden Projectionen auf den Horizont zusammenfallend gedacht werden, und sind also ihre Figuren als die gesuchten Flächen-Elemente zu betrachten. Die oben erwähnten geraden Kegel werden dann Körper-Elemente.

2. Weil nun eine Ellipse mit einem ihr concentrischen Kreise nicht congruent werden kann, so kann man auch nicht wie oben §. 6. auf Congruenz der Bogen-Elemente, wohl aber auf Gleichheit der Flächen-Elemente und also auch der Körper-Elemente die Bestimmung des noch festzusetzenden Kugelhalbmessers H gründen. Das heisst mit andern Worten: man wird das H, und also das Kreis-Element, welches mit dem elliptischen Element gleiches t hat, so bestimmen können, dass innerhalb und ausserhalb des letzteren zwei Paar Monde entstehen, welche gleichen Flächen-

inhalt haben, wie Fig. 9. roh angedeutet ist. 3. Betrachtet man nun zuerst den Kreis, welcher in einer endlichen Tiefe t auf der Kugel entsteht, und bezeichnet seinen Halbmesser mit s, so ist bekanntlich Fig. 10.

$$(38) \quad s^2 = t(2H - t) = 2Ht - t^2.$$

action. Here takens and talgends, an day Original Da nun aber

(39),
$$s = H \sin M$$

 $t = 2H \sin \frac{1}{2}M^2$,

so gehört zu einem unendlich kleinen sein t, welches im zweiten Grade unendlich klein ist, und muss also bei dieser Voraussetzung in (38) das letzte Glied t² gegen 2Ht verschwinden.

Demnach hat man für ein solches im zweiten Grade unendlich

kleines t, welches mit z bezeichnet werden möge, den entsprechenden Halbmesser des Kreis-Elements, welcher o heissen mag, und als mit einem halben Bogen-Element auf der Kugel zusammenfallend gedacht wird, zu berechnen nach der Formel

$$(40) \quad \sigma\sigma = 2Ht.$$

Man erhält demnach die Fläche des Kreis-Elements f durch die

$$f = \pi \sigma \sigma = 2\pi \cdot H \cdot \tau.$$

Hieraus kann man auch schon gelegentlich üherschlagen, in wie weit für ein vorliegendes Bedürfniss des practischen Lebens unsere Annäherung sich der Wirklichkeit anschliesst. Denn auf einer Kugel von nur 800 preussischen Meilen Halbmesser würde für einen Schacht von 1500 preussischen Fuss (etwa halb so tief als der Inselsberg hoch ist) das f schon über 300 Quadratmeilen betragen. Es umschlösse ein solches Kreis-Element ein gleichseitiges Dreick von ungefähr 17 Meilen Seite und 40" Excess.

4. Die Betrachtung des elliptischen Elements muss nun davon ausgehen, dass für dasselbe z die σ verschiedener Länge sind, wenn wir sie als geradlinig betrachten, und zugleich als mit verschiedenen Krümmungshalbmessern beschrieben, wenn wir sie

als Bögen des Sphäroids betrachten.

Bezeichnen wir also das mit dem Meridian zusammenfallende 6 (die halbe kleine Axe unsers Elements) mit σ', das in das Perpendikel auf den Meridian fallende (die halbe grosse Axe) mit o", so haben wir durch dieselben Schlüsse, die uns zu (40) führten,

$$(42) \quad \sigma'\sigma' = 2r\tau$$

$$\sigma''\sigma'' = 2n\tau.$$

Jedes andere o des elliptischen Elements würde mit seinem eigenen m zu berechnen sein, nach n. 16 und dem dabei angeführten

Für die Fläche des elliptischen Elements, die mit f' bezeichnet werden mag, ergiebt sich also nach dem bekaunten Satz über die Quadratur der Ellipse

$$(43) \quad f' = \pi \sigma' \sigma' = 2\pi \cdot \sqrt{rn} \cdot \tau.$$

5. Setzen wir endlich, unserer Annahme gemäss, die beiden Elemente einander gleich, so entspringt die Gleichung

d. h. der Lehrsatz: Das geometrische Mittel aus den beiden extremen Krümmungshalbmessern ist zum Kugelhalbmesser zu nehmen, wenn man den sphäroidischen Excess als einen sphärischen zu berechnen sich erlauben will.

Dieses geometrische Mittel ist übrigens nach n. 14 und n. 15

vermöge der Proportion

$$(1-e^2)^{\frac{1}{2}}:(1-e^2)^{\frac{1}{2}}=k:\sqrt{rn}$$

auch als die vierte Proportionale zu der halben kleinen Axe, der Normale und der Conormale zu betrachten, und somit in der Ebene des Meridians leicht zu construiren.

6. Es bleibt nur noch übrig, den Punkt des sphäroidischen Dreiecks zu bestimmen, für welchen die r und n gelten (aus den Tafeln genommen werden) sollen, die wir nach dem Vorbergehen-

den für Berechnung des Excesses gebrauchen. Dazu wählte ich denjenigen Punkt, dessen Polhöhe das arithmetische Mittel aus den Polhöhen der Winkelpunkte ist. Denn denke ich mir das Dreieck als eben, und die betreffenden Meridianbögen der beiden nördlicheren Punkte als geradlinige Perpendikel auf den gleichfalls als geradlinig gedachten Parallelkreis durch den südlichsten Punkt, so erhalte ich auf diese Weise mit grösster Bequemlichkeit den Schwerpunkt des ebenen Dreiecks, welcher die bekannte Eigenschaft hat, dass jede durch ihn und winkelbunkt gezogene gerade Linie das Dreieck in Hälften einen Winkelpunkt gezogene gerade Linie das Dreieck in Hälften ron gleichem Flächeninhalt theilt.

> 15 (A - e) - cos for - e min (1 - A) - 1 2. (b + c), in ! f = co (B - c) The Alperdangen A near L galage make council and and the council and the counc deel Worked awaren Backiten gland of the file and 2, dezugue geben jehr girgaung i-roadi nur Gregor setting Matter at and Surer Certing the en mer betangter severeles and, dioriognile sell in dein t. Knot a manufacture to reasoned a random S. 200. ale helden Proportiones am 1 mos (12 - 11) 1/10 = 10 + 2 - 1- 0 = 1 $\tilde{u} - u : u = \sin \left((W - C) \right)$ van

> welche vern mit den Eleichnegen E. und is alenfill and merkt davel, cass man diese eleganten Salas, weren

estand with protoning conduction recovery during a recovery and the

THE ME W

Verschiedene mathematische Bemerkungen.

Von dem industrial de la companie de

Herrn Professor C. T. Anger

zu Danzig.

1. Die Gaussischen Gleichungen für ebene Dreiecke.

Die Gaussischen Gleichungen:

1.
$$\sin \frac{1}{2}(b-c) \cdot \cos \frac{1}{2}A = \sin \frac{1}{2}a \cdot \sin \frac{1}{2}(B-C)$$

11.
$$\sin \frac{1}{2}(b+c)$$
, $\sin \frac{1}{2}A = \sin \frac{1}{2}a \cdot \cos \frac{1}{2}(B-C)$

III.
$$\cos \frac{1}{2}(b-c) \cdot \cos \frac{1}{2}A = \cos \frac{1}{2}a \cdot \sin \frac{1}{2}(B+C)$$

1V.
$$\cos \frac{1}{2}(b+c) \cdot \sin \frac{1}{2}A = \cos \frac{1}{2}a \cdot \cos \frac{1}{2}(B+C)$$

bieten die Frage dar, was aus ihnen werde, wenn die Seiten des sphärischen Dreiecks unendlich klein angenommen werden, d. h. wenn sich das sphärische Dreieck in ein ebenes verwandelt, dessen Seiten a, b, c und dessen Winkel A, B, C sind. Man ersieht leicht, dass sich dadurch die folgenden ergeben:

1,
$$(b-c)$$
. $\cos \frac{1}{2}A = a \sin \frac{1}{2}(B-C)$

2.
$$(b+c)$$
. $\sin \frac{1}{2}A = a \cos \frac{1}{2}(B-C)$

3.
$$\cos \frac{1}{2}A = \sin \frac{1}{2}(B+C)$$

4.
$$\sin \frac{1}{2}A = \cos \frac{1}{2}(B+C)$$
.

Die Gleichungen 3. und 4. geben nichs Neues, sondern sprechen nur den Satz aus, dass in einem ebenen Dreiecke die Summe der drei Winkel zweien Rechten gleich ist. Die Gleichungen 1. und 2. dagegen geben jene eleganten Formeln der Trigonometrie, welche früher in den Lehrbüchern vermisst wurden, gegenwärtig aber, nachdem Mollweide und später Gerling ihrer erwähnt haben, bekannter geworden sind. Mollweide stellt in einem Aufsatze in v. Zach's monatlicher Correspondenz vom Jahre 1808. S. 396. die beiden Proportionen auf

$$b+c: a = \cos \frac{1}{2}(B-C): \sin \frac{1}{2}A$$

 $b-c: a = \sin \frac{1}{2}(B-C): \cos \frac{1}{2}A$,

welche resp. mit den Gleichungen 2. und 1. identisch sind, und bemerkt dabei, dass man diese eleganten Sätze, welche in einem

vollständigen System der Trigonometrie nicht fehlen sollten, sehr leicht aus Betrachtung der Figur erweise. Ungefähr 16 Jahre später giebt Gerling in Schumacher's Astronomischen Nachrichten No. 62. dieselben Formeln mit folgender Bemerkung: "So nützlich ich diese Formeln, welche ich vor einigen Jahren zufällig fand, für die Ausführung halte, so unwahrscheinlich ist mir doch, dass sie neu sein sollten, weil ihre Ableitung aus der Gleichung $\frac{\sin A}{a} = \frac{\sin B}{b} = \frac{\sin C}{c}$ gar zu nahe liegt. Ich habe sie aber bis jetzt in keinem Lehrbuche aufgefunden".

Aus der obigen Ableitung ersieht man, dass diese Formeln für die ebene Trigonometrie nichts Anderes sind, als die Gaussischen für die sphärische. Durch solche Betrachtungen, welche ich beim Unterrichte nicht gerne unterlasse, tritt dem Schüler der innere Organismus der Wissenschaft oft deutlich vor Augen. Diese Gleichungen ergeben auch, wenn man auf beiden Seiten aufs Quadrat erhebt und dann addirt, ohne geometrische Betrachtung, sogleich

die Erweiterung des pythagorischen Satzes.

II. Ueber die allgemeine Ableitung der Grundformel der sphärischen Trigonometrie.

III. Nur Thrurin des hater-Hol certieren

2000 7 6 JL

Es ist bekanntlich von Wiehtigkeit die Grundformel der sphärischen Trigonometrie in ihrer Allgemeinheit abzuleiten, d. h. so, dass die Richtigkeit derselben für alle sphärische Dreiecke, die Seiten mögen über 90° oder über 180° u. s. w. gehen, erwiesen werde. Dieses geschieht nun auch, indem man für die verschiedeben Fälle besondere Figuren entwirft, und für jede einzelne den Beweis führt. Da es aber wünschenswerth erscheint, sich nur einer Figur bedienen zu dürfen, so stellte ich mir vor etwa 20 Jahren die Aufgabe: "die Grundformel der sphärischen Trigonometrie so abzuleiten, dass eine Figur dabei ausreiche, und ein ferneres Zunickgehen zu geometrischen Betrachtungen nicht nöthig sei." Die Ableitung, welche ich fand, habe ich damals einigen Freunden mitgetheilt, auch mich derselben beim Unterrichte in der hiesigen Nangationsschule vor Zeiten mit Vortheil bedient, denn dort kam es besonders darauf an, Kürze mit mathematischer Allgemeinheit zu terbinden. Da sie mir, bis jetzt wenigstens, noch in keinem Lehrbuche vorgekommen ist, so erlaube ich mir, diese Kleinigkeit der Mentlichen Beurtheilung zu übergeben.

Bezeichnet man die Seiten eines sphärischen Dreiecks durch a, b, c, die Winkel und die Eckpunkte desselben durch A, B, C; tenkt man sich von einem beliebigen Eckpunkte, etwa von A, einen Radius der Kugel gezogen, legt durch den Mittelpunkt derselben eine Ebene auf diesen Radius perpendiculär, und fällt von den Punkten B and C auf diese Ebene Lothe, so entsteht, wenn man die Fusspunkte derselben durch B' und C' bezeichnet, in jener Ebene, welche zuüch die des Papiers sein mag, durch Verbindung des Mittelpunk-

M mit B' und C' ein ebenes Dreieck MB'C' (Taf. I. Fig. 3.), ch dessen Betrachtung sich Alles ergiebt. Es ist nämlich offender Winkel B'MC' gleich dem sphärischen Winkel A, die

Seite $MC' = \sin b$, die Seite $MB' = \sin c$, und man hat (B'C')Seite $MC = \sin \theta$, the Seite $2D = \sin \theta$, also nach der Erweiterung des pythagorischen Satzes die Gleichung:

 $(2\sin\frac{1}{2}a)^2 - (\cos b - \cos c)^2 = \sin^2 b + \sin^2 c - 2\sin b \cdot \sin c \cdot \cos A$ SSTREAM SHE WAS AND THE

deren Entwickelung sogleich

 $\cos a = \cos b \cdot \cos c + \sin b \sin c \cdot \cos A$

ergiebt. All alle aid sode all soud dat Die Kraft dieses Beweises liegt in dem Umstande, dass die Geraden MB' und MC' immer ihre Bedeutung behalten, die Seiten des sphärischen Dreiecks mögen so gross sein, als man wolle, den die Punkte B' und C' sind durch Projection der Eckpunkte Bund C entstanden. Dasselbe gilt in Bezug auf den Ausdruck für or geben auch: wegn man out besiles

When the chiral the principle shows the continue, applicable III. Zur Theorie des Kater-Bohnenbergerschen Reversionspendels.

Die elegante Eigenschaft des Pendels mit reciproken Axen

kann auf folgende Weise sehr einfach bewiesen werden.

Eine gerade unbiegsame um einen festen Punkt bewegliche Stange, deren Schwere vorläufig = 0 gesetzt werden kann, sei an ihren Enden mit zwei Gewichten m und m' beschwert, deren Entfernungen vom Aufhängungspunkt resp. - r und r' sein mögen, dann ist die Länge des einfachen Pendels, welches mit dem gegebenen gleichzeitig schwingt,

Nimmt man unterhalb jenes Aufhängungspunktes einen andern Punkt als solchen an, und lässt das Pendel, nachdem es umgekehrt worden, um diesen schwingen, so ist, wenn nun die Entfernungen desselben von den Gewichten resp. durch - q' und q bezeichnet werden, die Länge des mit dem gegebenen gleichzeitig schwingenden einfachen Pendels

$$L = \frac{m'\varrho'^2 + m\varrho^2}{-m'\varrho' + m\varrho}.$$

Soll das Pendel um beide Aufhängungspunkte in gleichen Zeiten schwingen, so muss lace a statung dod and ben belieff all der kangel getwert beil Auer der Mitte mingt derselben une

$$l = L$$

sein. Man hat aber offenbar or and then then Lother an entered; wen

wo a die Länge der ganzen Stange bedeutet; und wenn man die Entfernung der beiden Aufhängungspunkte von einander durch bezeichnet,

$$a=b+r+e'$$

also

$$\varrho = b + r, \ \varrho' = r' - b.$$

Die Gleichung

Veuer Beweiß der Exercia für die figurirten

Kahlen, nebst'krifischen Remerkungennin ideig

Theil V.

$$\frac{m'r'^2 + mr^2}{m'r' - mr} = \frac{m'(r' - b)^2 + m(r + b)^2}{-m'(r' - b) + m(r + b)}$$

$$= \frac{m'r'^2 + mr^2 - 2(m'r' - mr)b + (m + m')b^2}{-m'r' + mr + (m + m')b},$$

us welcher für b die quadratische Gleichung:

$$0 = \frac{2(m'r'^2 + mr^2)}{m + m'} - \left\{ \frac{2(m'r' - mr)}{m + m'} + \frac{m'r'^2 + mr^2}{m'r' - mr} \right\} b + b^2$$

nervorgeht. Die Wurzeln finden sich sogleich durch blosse Ansicht der Coefficienten, man erhält nämlich für 6 die beiden Werthe

$$\frac{m'r'^2 + mr^2}{m'r' - mr} \text{ und } \frac{2(m'r' - mr)}{m + m'}$$

von denen hier nur der erste in Betracht kommt. Man ersieht hieraus, dass b=l=L wird, d. h. wenn das Pendel in beiden Lagen gleichzeitig schwingt, so ist die Entfernung der beiden Aufhängungspunkte von einander gleich der Länge eines einfachen Pendels, welches mit dem gegebenen gleichzeitig schwingt. Die Bedeutung der andern Wurzel liegt am Tage.

4, 10, 20, 35, ...

Her, der Honehöftigung mit dieren Keiben bielen sieh zumnehm die zwei onkomme Augenbern dat, mit welehen für den fillentlichen Untersicht in sier Regel wohl der graze Inhalt einer Lehre zu ziereb angemdannen sein eine, mit der graze Inhalt einer Lehre zu ziereb angemdannen sein einer hauchber eine Jehrebligen (Armi) Ordunasy dan kilgemeine vort) Giten, mit zweitens die summenformal tit die ersten Giliche anzugeben. Da nier vergan der Kattnahungsart der ersten Giliche anzugeben, da nier vergan der Kattnahungsart den der versche felben den gestellt auf Giliche und Kattalung und Giliche voll eine Stehen wenn Gilich ein (A-Pittern der versche Armin von ersten Kattalung und gestellt und verschen Armin kattalung und gestellt und verschen Arthonomie, welche und versch Arthonyspran ein die voll gemalt dan und Glind der uit auf vor ersten Arthonomie, welche under und versch Arthonyspran ein binnutzenen und Seit zu gegeneben dam voll gemalt dan und Glind binnutzenen und Seit zu gegeneben dam voll gemalt dan und Glind

the lighterer Zahlenrellie dritter Ordwang in

IV.

Neuer Beweis der Formeln für die figurirten Zahlen, nebst kritischen Bemerkungen über die bisherigen Beweise,

May von the Many Von

Herrn Dr. F. Stegmann,

Lebrer an der Realschule und Privatdocenten an der Universität zu Marburg.

Unter figurirten Zahlen werden hier diejenigen arithmetischen Progressionen verstanden, welche durch successives Summiren aus der Grundreihe 1, 1, 1, 1, entstehen und nicht diejenigen, welche aus der allgemeineren Grundreihe 1, d. d, d.... abgeleitet werden können. Demgemäss ist die figurirte Zahlenreihe erster Ordnung einerlei mit der Zahlenreihe

as Blur Warrelle fladen dich angleine dure a blenene A S

die figurirte Zahlenreihe zweiter Ordnung ist

1, 3, 6, 10, 15,

die figurirte Zahlenreihe dritter Ordnung ist

1, 4, 10, 20, 35,

u. s. f.

Our Redesting day one

Bei der Beschäftigung mit diesen Reihen bieten sich zunächs die zwei bekannten Aufgaben dar, mit welchen für den öffentlichen Unterricht in der Regel wohl der ganze Inhalt dieser Lehre zugleich abgeschlossen sein mag, nämlich erstens die Aufgabe, von jeder figurirten Zahlenreihe einer beliebigen (kten) Ordnung das allgemeine (nte) Glied, und zweitens die Summenformel für die nersten Glieder anzugeben. Da aber wegen der Entstehungsart der auf einander folgenden Zahlenreihen die Summe der nersten Glieder der kten Reihe identisch ist mit dem nten Gliede der (k-1)ten Reihe, so erhält das zweite Problem natürlich seine Erledigung zugleich mit dem ersten. Nun findet man zwar in allen Lehrbüchen der allgemeinen Arithmetik, welche über die ersten Anfangsgründt hinausgehen, den Satz ausgesprochen, dass allgemein das nte Glied der kten Reihe gleich

$$\frac{n(n+1)(n+2)....(n+k-1)}{1.2.3....k}$$

oder, nach einer vielgebrauchten Bezeichnung der Binomialcoefficienten, gleich $\binom{n+k-1}{k}$ sei. Für den Beweis dieses Satzes hat man aber bisher, wie es scheint, nur zwei Wege angegeben, von denen unserem Bedünken nach weder der eine noch der andere den Anforderungen des öffentlichen Unterrichts so vollkommen, wie es gewünscht werden muss, zu entsprechen vermag.

Die eine dieser beiden Beweisführungen stützt sich nämlich auf eine bekannte Formel, welche für das allgemeine Glied einer jeden arithmetischen Progression &ter Ordnung Gültigkeit hat:

$$(1) u_n = u_1 + {\binom{n-1}{1}} \Delta u_1 + {\binom{n-1}{2}} \Delta^2 u_1 + {\binom{n-1}{3}} \Delta^2 u_1 + {\binom{n-1}{3}} \Delta^2 u_1 + {\binom{n-1}{k}} \Delta^k u_1,$$

wobei w_1 das Anfangsglied und Δu_1 , $\Delta^2 u_1$, $\Delta^3 u_1$ die ersten Glieder der auf einander folgenden ersten, zweiten u. s. f. Differenzreihen bedeuten. Indem man nun diese Formel auf die figuritten Zahlen zweiter Ordnung anwendet, erhält man

$$u_1 = 1, \ \Delta u_1 = 2, \ \Delta^2 u_1 = 1,$$

also

$$u_n = 1 + \binom{n-1}{1} \cdot 2 + \binom{n-1}{2}$$

und nach einigen Reductionen wird man die dreitheilige Summe rechter Hand allerdings auf den Ausdruck $\frac{n(n+1)}{1\cdot 2} = \binom{n+1}{2}$ bringen, wie es sein soll.

Indem man alsdann die Formel (1) auf die figurirten Zahlen dritter Ordnung anwendet, erhält man

$$u_1 = 1, \ \Delta u_1 = 3, \ \Delta^2 u_1 = 3, \ \Delta^3 u_1 = 1,$$

also

$$u_n = 1 + {n-1 \choose 1} \cdot 3 + {n-1 \choose 2} \cdot 3 + {n-1 \choose 3}$$

und nach einigen Reductionen wird man auch hier die viertheilige Summe rechter Hand auf die Form $\frac{n(n+1)(n+2)}{1\cdot 2\cdot 3} = \binom{n+2}{3}$ ge-

bracht haben, wie es sein soll.

Und auf gleiche Weise kann man allerdings auch für das allgemeine Glied der figurirten Zahlenreihe vierter, fünfter, u.s.w. Ordnung die betreffenden Ausdrücke aus der allgemeinen Gleichung (1) herleiten. Allein abgesehen davon, dass diejenigen Reductionen, welche erforderlich sind, um den für vn erhaltenen Ausdruck aus seiner ursprünglichen Form auf die gewünschte Form aub die gewünschte Form überzuführen, bei jedem neuen Fortschritt zu einer höheren Ordnung immer verwickelter ausfallen; so kann doch offenbar, wenn man auch bei dem Unterrichte die Mühe nicht scheuen wollte, diese weitläuftigen und regellosen Reductionen sogar bis zur vierten oder fünften Ord-

nung fortzuführen, hierdurch allein die Hauptsache, worauf es ankommt, nämlich dass die gedachte Transformation für jede beliebige Ordnung möglich sei, keineswegs zur Evidenz gebracht werden. Gleichwohl scheint durch eine solche Induction öfters die Sache erledigt worden zu sein, man vergleiche z. B. die in vieler Hinsicht sehr schätzbare Compendium der höheren Mathematik von Burg. §. 237.

Die andere Beweisart stellt geradezu für das zete Glied der

Aten Ordnung die Formell and Added and American

(2)
$$u_n = \frac{n(n+1)(n+2)....(n+k-1)}{1.2.3....k}$$

als ein Theorem auf, entweder ohne alle Bevorwortung, wie z. B. in Ohm's System d. Math. 2r Theil. S. 26., oder wie z. B. in dem mit Recht gerühmten Lehrbuch der Allgem. Arithm. von J. H. T. Müller (Halle 1838) S. 426, geschieht, als ein Resultat, welches "man erwarten könnte", nachdem man für die beiden ersten Ordnungen die Ausdrücke n und $\frac{1}{2}n(n+1)$ unmittelbar und ohne alle Mühe gefunden hat, und zeigt alsdann, dass diese allge-meine Formel (2), wenn sie für die kte Ordnung gilt, auch für die (k+1)te ihre Richtigkeit behalte. So wenig nun aber gegen eine solche Beweisführung von Seiten einer strengen Theorie Einwen dungen gemacht werden können, so wenig möchte sie doch in didaktischer Hinsicht den gerechtesten Anforderungen Genüge leisten Denn die belebende Kraft des Unterrichts in der Analysis besteht gerade darin, dass er nicht gezwungen ist, die auf einander folgenden Lehrsätze als isolirt stehende Wahrheiten zu demonstrires, welche durch den glücklichen Einfall dieses oder jenes Mathematikers entdeckt worden, sondern dass er vermag, jedes Resultat vor den Augen der Lernenden gleichsam von Neuem zu entdecken, das er diese in den Stand setzt, den Ursprung jedes spätern Satzes als Ausfluss bereits erkannter Wahrheiten klur anzuschauen und ihre Neigung, wie ihre Fähigkeit, im eintretenden Fall selbststärdig eine gesuchte Formel direkt zu entwickeln, stufenweise steigert. Was den Gymnasialunterricht insbesondere anbelangt, so kam es zwar durchaus nicht meine Absicht hier sein, mich über de Frage zu verbreiten, ob es überhaupt nöthig oder überflüssig, nütt-lich oder unrathsam sei, die Formeln über die arithmetischen Reihen höherer Ordnung und die figurirten Zahlen noch in den Cursus der obersten Klasse aufzunehmen, oder ob diese Lehre definitiv dem höheren Unterrichte vorbehalten werden müsse. Auch mussich mich gegen den Schein verwahren, wenn ich gegen die bisher gelieferten Beweise dieser Formeln, wie sie in verschiedenen, zum Theil auch für den Gymnasialunterricht bestimmten Lehrbüchen aufgenommen sind, hier einige Ausstellungen mache, dass ich dadurch der Didaktik der Herren Verfasser zu nahe träte, weil ja natürlich durch den mündlichen Unterricht leicht ausgeglichen werden wird, wo das Lehrbuch vielleicht absichtlich eine Lücke gelassen haben sollte. Allein wenn alle Sachverständigen heutiges Tages darüber einverstanden sind, dass an Gymnasien die Mathematik vorzüglich wegen ihres formalen Nutzens gelehrt werden müsse, damit sich eine gewisse Seite der Geistesanlagen der heranzubildenden Jugend gehörig entfalten könne, so wird man auch was dem Geist einer ungezwungenen und dem jugendlichen Sinn zugänglichen heuristischen Analysis, was einer Methode nicht zusagt, welche sich zum Grundsatz macht, von bekannten Thatsachen in jedem einzelnen Falle auszugehen und auf natürlichem und leicht findbarem Wege, ohne gewaltsame Sprünge, das weitere Ziel zu erreichen. Und dass es einer solchen Methode schnurstracks zuwider läuft, wenn man, wie z. B. in dem Anhang des Ohm schen Lehrbu chs für den Elementarunterricht (2te Aufl. §. 4. fgg.) mehrmals geschieht, irgend eine Formel, welche erst das Resultat einer Entwickelung sein sollte, geradezu aufstellt, ihre Richtigkeit für n = 1 oder n = 2, probirt und dann darthut, dass sie immer für jede um Eins grössere Zahl n = h + 1 gelte, wenn sie für n = h zutrifft, dies scheint nicht wohl in Abrede gestellt werden zu können.

Anders würde sich die Sache freilich verhalten, wenn man den Schüler zu der Formel (2) zuvörderst durch eine einfache Induction hinzuführen im Stande wäre, so dass die Worte "es lässt sich erwarten, dass das inducirte Gesetz allgemein gelte" für jeden sich als wahr erwiesen, und wenn man alsdann erst die so fruchtbare Schlussfolge von n auf (n+1) und von k auf (k+1) anwendete. Wollte man aber zum Zwecke einer solchen Induction die vorher bezeichnete erste Beweisführung mit der zweiten combiniren, so würde der ganze Beweis eine Weitläuftigkeit annehmen und bei dem Unterricht eine Zeit erfordern, wie sie gar nicht mit der Wichtigkeit des Gegenstandes im Verhältniss stehen möchte. Es wird daher wohl nicht unnütz sein, auf einen andern und directen Beweis der gedachten Formel (2) aufmerksam zu machen, welcher sich, wie ich glaube, durch Einfachheit und Kürze besonders empfiehlt, von welchem ich aber, obwohl er sich fast von selbst dazuhieten scheint, nirgends eine Spur aufzufinden vermochte.

Ich gründe diesen Beweis unmittelbar auf die Eigenschaften der Binomialcoefficienten. Zwar weiss ich wohl, dass man neuerings in den Lehrbüchern öfters den binomischen Lehrsatz erst ganz spät nach der Lehre von den Progressionen und den arithmetischen Reihen höherer Ordnung seine Stelle angewiesen hat; daber dieser Satz so überaus wichtig ist und überdies eine gleich anfangs in der Potenzlehre offen gelassene Lücke ausfüllt, so hege ich nach wie vor die Leberzeugung, dass es am zweckmässigsten ei, gleich nach der Lehre von den Potenzen und Logarithmen die Combinationen, dann den binomischen Lebrsatz für ganze Exponenten, und hierauf erst die Reihen folgen zu lassen. Es möge mir daher erlaubt sein, unter der Voraussetzung, dass der Exponent der Potenz (a + b)p eine positive ganze Zahl sei, bei dem folgenden Beweise von zwei bekannten Eigenschaften der Binomialcoefficienten auszugehen, erstens dass

$$\binom{p}{0} + \binom{p}{1} = 1 + p = \binom{p+1}{1}$$

$$\binom{p}{1} + \binom{p}{2} = \binom{p+1}{2}$$

$$\binom{p}{2} + \binom{p}{3} = \binom{p+1}{3} \text{ u. s. f.}$$

allgemein
$$(3) \dots {p \choose n-1} + {p \choose n} = {p+1 \choose n}$$

$$(4) \dots \left(\frac{p}{r}\right) = \left(\frac{p}{p-r}\right)$$

\$. 1. Second standards

Die auf einander folgenden Reihen figurirter Zahlen sind

$$\begin{array}{c} u_1 \ u_2 \ u_3 \ u_4 \ u_5 \ u_6 \ u_7 \ \dots \\ \hline u \\ 1 \ 1 \ 1 \ 1 \ 1 \ 1 \ 1 \ \dots \\ \hline u \\ 1 \ 2 \ 3 \ 4 \ 5 \ 6 \ 7 \ \dots \\ \hline u \\ 1 \ 3 \ 6 \ 10 \ 15 \ 21 \ 28 \ \dots \\ \hline u \\ 1 \ 4 \ 10 \ 20 \ 35 \ 56 \ 84 \ \dots \\ \hline u \\ 1 \ 5 \ 15 \ 35 \ 70 \ 126 \ 210 \ \dots \\ \hline \end{array}$$

Um ein beliebiges ntes Glied aus einer dieser Reihen zu bezeichnen, wollen wir uns der Symbole un, un, un u. s. f. bedienen, so dass z. B. die in der vierten Horizontalreihe befindliche Zahl &4 durch u, vorgestellt sein soll.

Ferner wollen wir die Summe der n ersten Glieder einer dieser Reihen, nämlich

durch Sn andeuten.

Die Bildungsweise der figurirten Zahlen wird alsdann erstens durch folgende Gleichung

(A) ...
$$u_n = \stackrel{k}{S}_n$$
 oder $u_n = \stackrel{k}{S}_n$

unzweideutig charakterisirt.

Bequemer ist jedoch für die successive Berechnung jedes, folgenden Gliedes u_n aus dem vorhergehenden u_{n-1} die Formel

(B)
$$u_n = u_{n-1} + u_n$$

welche unmittelbar aus (A) folgt, weil $\overset{k}{S_n} = \overset{k}{S_{n-1}} + \overset{k}{u_n} = \overset{k+1}{u_{n-1}} + \overset{k}{u_n}$ ist. So ist z. B. $u_s = 126$ entstanden durch Addition von $\overset{3}{u_s} = 70$ und $\overset{3}{u_s} = 56$.

8. 2.

Man bemerke nun, wenn man in der quadratförmigen Zusammenstellung dieser figurirten Zahlen, so wie es in der folgenden Figur geschehen ist, von links nach rechts aufsteigende Diagonallinien zieht,

W	W, W2	213	164	20 5	200
0	1 1	_1	_1	_1	1
1	1 2	_3	_4	_5	6
2	1 3	_6	_10	15	21
3	1 4	_10	20	35	56
4	1 5	15	35	70	126
5	1				if josts

Nun esetope want

dass alsdann

also der Reihe nach die Binomialcoefficienten zur ersten, zweiten, dritten u. s. f. Potenz. Dass dieses Gesetz, wenn es für eine behiebige dieser aufsteigenden Reihen z. B. die pte stattfindet, auch für die folgende (p+1)te Richtigkeit behalten müsse, ist leicht einzusehen. Denn erstens fängt diese folgende Reihe offenbar ebenfalls mit 1 an, zählt ein Glied mehr als die vorhergehende und endigt wieder mit 1. Und ausserdem ist vermöge der Entstehung der figurirten Zahlen (Gleichung B) das zweite Glied dieser folgenden Diagonalreihe gleich der Summe des ersten und zweiten Gliedes der vorhergehenden, ihr drittes Glied gleich der Summe des zweiten und dritten Gliedes der vorhergehenden u. s. f., es sind also die Glieder dieser (p+1)ten Diagonalreihe ganz ebenso aus denen der pten Reihe abzuleiten, wie den Formeln (3) zu Folge die Binomialcoefficienten zur (p+1)ten Potenz aus denen zur pten Potenz entstehen.

Wenn wir daher, um ein beliebiges Glied einer dieser schräg aufsteigenden Diagonalreihen zu bezeichnen, den Träger z anstatt wählen, im Uebrigen aber die Bezeichnung der früher gewählten gleich lassen, so dass z. B. die Reihe

einerlei sein soll mit der von links nach rechts aufsteigenden Diamaden Olisches - on den verbreugsberichten war olle

nämlich

$$\binom{4}{0}\binom{4}{1}\binom{4}{2}\binom{4}{3}\binom{4}{4}$$

so sind wir im Stande, das vorher nachgewiesene Gesetz durch die Gleichung auszusprechen 76 - w ban 07 - -

$$(C.u) \dots \stackrel{p}{z_n} = \binom{p}{n-1},$$

wobei p und $w \leq (p+1)$ zwei positive ganze Zahlen andeuten sollen, oder auch vermöge der Gleichung (4) durch

$$(C.\beta)\ldots \stackrel{p}{s_n}=\binom{p}{p-n+1}.$$

tinner night.

Nun ersieht man aber aus dem vorher aufgestellten Schema der figurirten Zahlen sogleich, dass

nämlich allgemeinde demergienen bei mit ab alle mit ab anla

and the angelian
$$x_n = u_n$$
.

Setzt man daher p-n+1=k, also p=k+n-1, so wird

oder, indem man jetzt eine der Gleichungen (C) zu Hülfe ruft, entweder $(D.a) \dots u_n = \binom{k+n-1}{n-1}$

$$(D \cdot a) \cdot \dots \cdot u_n = \binom{k+n-1}{n-1}$$

$$(0.\beta) \dots u_n = {k+n-1 \choose k}.$$

the vans with contain space and copies were used the

Piese letztere ist die verlangte Formel. Setzt man darin der Reihe th k=0,1,2,3..., so ergiebt sich

für die Reihe

das allgemeine Glied

$$(1, 1, 1, 1, 1, \dots \binom{n-1}{0} = 1$$

1, 2, 3, 4, 5,....
$$\binom{n}{1} = n$$

1, 3, 6, 10, 15,....
$$\binom{n+1}{2} = \frac{n(n+1)}{1 \cdot 2}$$

1, 4, 10, 20, 35,....
$$\binom{n+2}{2} = \frac{n(n+1)(n+2)}{12}$$

u. s. f.

6. 3.

Um aber eine beliebige &te Reihe in ihrer völligen Allgemeinheit, nämlich die ersten Glieder derselben als Functionen von &, se dass ein gewisses Bildungsgesetz möglichst klar erkannt werde, and ihr allgemeines Glied als eine nach eben diesem Gesetz gebildete Function von & und s herzustellen, möchte es am einfachsten sein, anstatt der Formel $(D.\beta)$ sich der anderen $(D.\alpha)$

$$u_n = \binom{k+n-1}{n-1}$$

za bedienen. Denn alsdann erhält man sofort, indem man successiv s == 1, 2, 3, setzt,

$$u_1 = {k \choose 0} = 1$$
, $u_2 = {k+1 \choose 1}$, $u_3 = {k+2 \choose 2} = \frac{(k+1)(k+2)}{1 \cdot 2}$,

L s. f.

$$u_n = \frac{(k+1)(k+2)(k+3)....(k+n-1)}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot ... \cdot (n-1)}$$

Die allgemeine Reihe figurirter Zahlen kter Ordnung ist also

$$1 + \frac{k+1}{1} + \frac{(k+1)(k+2)}{1 \cdot 2} + \frac{(k+1)(k+2)(k+3)}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots$$

$$+ \cdots + \frac{(k+1)(k+2)...(k+n-1)}{1,2...(n-1)}$$

ud ihre Summe ist zu Folge (A) und (D)

$$\hat{S}_n = \hat{S}_n = \binom{k+1}{k+1} = \frac{n(n+1)(n+2)....(n+k)}{1, 2, 3....(k+1)}$$

eer auch

$$= {\binom{k+n}{n-1}} = \frac{(k+2)(k+3)\dots(k+n)}{1,2\dots(n-1)}.$$

V.

Analytische Aphorismen.

Von

Herrn Doctor O. Schlömilch

zu Weimar.

A dur described the uniform he will now to the state of t

often split organity, and a

toilly ontempyths and

$$f(x) = x - \frac{1}{2}x^2 + \frac{1}{2}x^3 - \frac{1}{4}x^4 + \dots$$
 (1)

Soll f(x) eine endliche Grösse sein, so muss x < 1 bleiben, ausserdem hat die Reihe keine Summe. Denkt man sich die Gleichung (1) auch für eine andere Veränderliche y hingeschrieben, so ist durch Subtraction

$$= (x-y) - \frac{1}{2}(x^2 - y^2) + \frac{1}{2}(x^2 - y^2) - \frac{1}{4}(x^4 - y^4) + \dots$$
 (2)

Ferner hat man analog (1) auch

$$f\left(\frac{x-y}{1+y}\right) = \frac{x-y}{1+y} - \frac{1}{2}\left(\frac{x-y}{1+y}\right)^2 + \frac{1}{2}\left(\frac{x-y}{1+y}\right)^2 - \dots$$

Nehmen wir an, dass y ein ächter Bruch sei, so lassen sich die Ausdrücke

$$\frac{1}{1+y}$$
, $\frac{1}{(1+y)^2}$, $\frac{1}{(1+y)^2}$,

nach dem Binomialtheorem in Reihen verwandeln und dadurch wird

$$f\left(\frac{x-y}{1+y}\right)$$

$$= (x-y) \left[(-1)_0 + (-1)_1 y + (-1)_2 y^2 + (-1)_2 y^3 + \ldots \right]$$

$$- \frac{1}{2} (x-y)^2 \left[(-2)_0 + (-2)_1 y + (-2)_2 y^2 + (-2)_2 y^3 + \ldots \right]$$

$$+ \frac{1}{3} (x-y)^2 \left[(-3)_0 + (-3)_1 y + (-3)_2 y^2 + (-3)_2 y^3 + \ldots \right]$$

Nehmen wir die einzelnen Glieder diagonal zusammen, so ergiebt sich:

$$f\left(\frac{x-y}{1+y}\right)$$

$$= (x - y) (-1)_{0}$$

$$+ (x - y) [(-1)_{1}y - \frac{1}{2}(-2)_{0}(x - y)]$$

$$+ (x - y) [(-1)_{2}y^{2} - \frac{1}{2}(-2)_{1}y(x - y) + \frac{1}{2}(-3)_{0}(x - y)^{2}]$$

$$+ (x - y) [(-1)_{1}y^{3} - \frac{1}{2}(-2)_{2}y^{2}(x - y) + \frac{1}{2}(-3)_{1}y(x - y)^{2}$$

$$- \frac{1}{4}(-4)_{0}(x - y)^{3}]$$

Ein allgemeines Glied dieser Reihe würde folgendes sein:

$$(x-y)[(-1)_n y^n - \frac{1}{2}(-2)_{n-1} y^{n-1}(x-y) + \frac{1}{3}(-3)_{n-2} y^{n-2}(x-y)^2 - \dots (3)$$

Betrachten wir die eingeklammerte Grösse, in der wir x-y mit z bezeichnen wollen, für sich.

Es ist ein bekannter Satz von den Binomialkoefficienten, dass

Die Summe der Barg-

$$(-m)_p = (-1)^p (m+p-1)_p$$

ist; darnach wird

$$(-1)_n y^n - \frac{1}{2}(-2)_{n-1} y^{n-1} z + \frac{1}{3}(-3)_{n-2} y^{n-2} z^2 - \dots$$

$$= (-1)^n \left[n_n y^n + \frac{1}{2} n_{n-1} y^{n-1} z + \frac{1}{3} n_{n-2} y^{n-2} z^2 + \dots \right]$$

$$= (-1)^n \left[n_0 y^n + \frac{1}{2} n_1 y^{n-1} z + \frac{1}{3} n_2 y^{n-2} z^2 + \dots \right]$$
(4)

Dieser Ausdruck lässt sich aber bedeutend abkürzen. Es ist nämlich für jedes w

$$(1+u)^{n+1}-1=\frac{n+1}{1}u+\frac{(n+1)n}{1\cdot 2}u^2+\frac{(n+1)n(n-1)}{1\cdot 2\cdot 3}u^3+\ldots$$

folglich

$$\frac{(1+u)^{n+1}-1}{(n+1)u}=1+\frac{1}{2}\cdot\frac{n}{1}u+\frac{1}{3}\cdot\frac{n(n-1)}{1\cdot2}u^2+\cdots$$

oder

$$\frac{(1+u)^{n+1}-1}{(n+1)u} = n_0 + \frac{1}{2}n_1u + \frac{1}{3}n_2u^2 + \dots$$

Daraus folgt für $u = \frac{z}{y}$ und durch Multiplication mit y^n :

$$\frac{(z+y)^{n+1}-y^{n+1}}{(n+1)z}=n_0y^n+\tfrac{1}{2}n_1y^{n-1}z+\tfrac{1}{2}n_2y^{n-2}z^2+\ldots$$

ind auf der rechten Seite steht jetzt die in (4) eingeklammerte Reihe. Der Ausdruck in (4) ist daher

$$=\frac{(-1)^n}{n+1}\cdot\frac{(x+y)^{n+1}-y^{n+1}}{x},$$

aber x war = x - y und daher ist die vorliegende Grösse

$$= \frac{(-1)^n}{n+1} \cdot \frac{x^{n+1} - y^{n+1}}{x - y};$$

folglich ist der Ausdruck (3), welcher das allgemeine Glied der Reihe für $f\left(\frac{x-y}{1+y}\right)$ darstellte,

$$= \frac{(-1)^n}{n-1}(x^{n+1}-y^{n+1}).$$

Wir haben daher

$$f\left(\frac{x-y}{1+y}\right) = (x-y) - \frac{1}{2}(x^2-y^2) + \frac{1}{4}(x^2-y^2) - \dots$$

Vergleichen wir damit den Ausdruck (2), so ergiebt sich die Gleichung

$$f(x)-f(y)=f\left(\frac{x-y}{1+y}\right).$$

Die Summe der Reihe

$$x - \frac{1}{2}x^2 + \frac{1}{2}x^3 - \dots, +1 > x > -1$$

ist also diejenige Function von x, welche die Rigenschaft hat:

$$f(x)-f(y)=f\left(\frac{x-y}{1+y}\right).$$

Um hieraus die Function f bestimmen zu können, setzen wir $f(x) := \varphi(1+x)$, wo φ eine neue Function bedeutet. Es wird jetzt

$$\varphi(1+x)-\varphi(1+y)=\varphi(1+\frac{x-y}{1+y})=\varphi(\frac{1+x}{1+y}).$$

Nehmen wir noch $1+x=\alpha\beta$, $1+y=\beta$, so kommt

$$\varphi(\alpha\beta) - \varphi(\beta) = \varphi(\alpha)$$

oder

$$\varphi(\alpha) + \varphi(\beta) = \varphi(\alpha\beta).$$

Man weiss aber, dass diese Function keine andere ist, als

$$\varphi(\alpha) = \alpha \log \alpha$$
 (mit beliebiger Basis),

wo α eine willkührliche Constante bedeutet (Cauchy, cours d'analyse, page 111); also haben wir auch $\varphi(1+x) = \alpha \log (1+x)$, und weil $\varphi(1+x) = f(x)$ war, $f(x) = \alpha \log (1+x)$; folglich

$$a \log(1+x) = x - \frac{1}{2}x^2 + \frac{1}{2}x^2 - \dots, +1 > x > -1.$$
 (5)

Man hat ebenso

 $a \log (1-x) = -x - \frac{1}{2}x^2 - \frac{1}{4}x^3 - \dots + 1 > x > -1$ (6) durch Subtraction undergrad to sim aquadred a noiseand regio nother

$$\frac{1}{2}a\log\frac{1+x}{1-x} = x + \frac{1}{2}x^2 + \frac{1}{2}x^2 + \dots, +1 > x > -1$$
 (7)

and für $\frac{1+x}{1-x} = x$: we are x = x then x = x = 0 and x = 0

$$\frac{1}{2}a \log z = \frac{z-1}{z+1} + \frac{1}{3} \left(\frac{z-1}{z+1}\right)^3 + \frac{1}{2} \left(\frac{z-1}{z+1}\right)^6 + \dots, \ \infty > z > 0. \ \ (8)$$

Daraus bestimmt man a, indem man x = b, der Basis des logarithmischen Systems nimmt; es ist dann $\log b = 1$, folglich

$$\frac{1}{2}a = \frac{b-1}{b+1} + \frac{1}{3}\left(\frac{b-1}{b+1}\right)^2 + \frac{1}{3}\left(\frac{b-1}{b+1}\right)^3 + \dots$$
 (9)

Hat man auf diese Weise a gefunden, so erhält man aus (8)

$$\log z = \frac{1}{\frac{1}{2}a} \left[\frac{z-1}{z+1} + \frac{1}{2} \left(\frac{z-1}{z+1} \right)^2 + \frac{1}{2} \left(\frac{z-1}{z+1} \right)^2 + \dots \right]$$

und der Factor 1/4 ist die Grösse, welche man den Modulus des

logarithmischen System's nennt.

Der vorstehende Beweis, welcher sich an die von Cauchy auf pag. 165 und 168 für die Binomial und Exponentialreihe gegebenen Beweise anschliesst, dürfte sich hauptsächlich dadurch empfehlen, dass er ebenso wenig von der Kenntniss der Exponentialreihe, noch von der Methode der unbestimmten Coefficienten Gebrauch macht.

II. Beweis, dass für jedes
$$\mu \frac{d(x^{\mu})}{dx} = \mu x^{\mu-1}$$
 ist.

Um den ausgesprochenen Satz zu beweisen, geht man gewöhnlich vom Binomialtheorem für ganze positive Exponenten aus, oder zeigt wenigstens mittelst des Schlusses von n auf n-1, dass für

$$(1+x)^n = 1 + A_1x + A_2x^2 + \dots + A_nx^n$$

1, = n ist, woraus sich die Gleichung

$$\frac{d(x^n)}{dx} = nx^{n-1}$$

bleiten lässt; diese wird dann auch auf gebrochene und negative ansgedehnt. Man kann aber auf viel kürzerem Wege sogleich um allgemeinsten Resultate gelangen.

Man weiss nämlich, dass, wenn p, q, r, u. s. w. Functionen to & bedeuten, die Gleichung statt findet:

$$\frac{d(pqr...)}{pqr...} = \frac{dp}{p} + \frac{dq}{q} + \frac{dr}{r} + \dots$$

oder, wenn wir überall mit dx dividiren und den Differentialquetienten einer Function überhaupt mit D bezeichnen $(\frac{df(x)}{dx} = Df(x))$, auch

$$\frac{D(pqr....)}{pqr....} = \frac{Dp}{p} + \frac{Dq}{q} + \frac{Dr}{r} + \cdots$$

Sei nun $p = x\alpha$, $q = x\beta$, $r = x\gamma$, u. s. w., so ist

$$pqr \dots = x^{\alpha+\beta+\gamma+\dots}$$

also

$$\frac{D(x^{\alpha+\beta+\gamma+\cdots})}{x^{\alpha+\beta+\gamma+\cdots}} = \frac{D(x^{\alpha})}{x^{\alpha}} + \frac{D(x^{\beta})}{x^{\beta}} + \frac{D(x^{\gamma})}{x^{\gamma}} + \cdots$$

· Bezeichnen wir überhaupt

$$\frac{D(x^{\mu})}{x^{\mu}}$$
 mit $\varphi(\mu)$,

so sagt jene Gleichung, dass diese Function die Eigenschaft hat

$$\varphi(\alpha + \beta + \gamma + ...) = \varphi(\alpha) + \varphi(\beta) + \varphi(\gamma) + ...$$

woraus folgt, dass für jedes beliebige μ die Function ϕ von der Form ist

$$\varphi(\mu) = \mu \varphi(1)$$

(Cauchy, cours d'analyse, page 106). Aber es ist

$$g(1) = \frac{D(x^1)}{x^1} = \frac{\frac{d(x^1)}{dx}}{x} = \frac{1}{x},$$

folglich

$$\varphi(\mu) = \mu \cdot \frac{1}{x},$$

und weil $\varphi(\mu) = \frac{D(x^{\mu})}{x^{\mu}}$ war, so ergiebt sich

$$D(x^{\mu}) = \mu x^{\mu-1} \text{ oder } \frac{d(x^{\mu})}{dx} = \mu x^{\mu-1}$$

für jedes beliebige μ.

III. Summirung der Reihe

$$\frac{n_0}{1} - \frac{2}{3} \cdot \frac{n_1}{2} + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{n_2}{3} - \dots \pm \frac{2 \cdot 4 \cdot 6 \dots \cdot 2n}{3 \cdot 5 \cdot 7 \dots \cdot 2n + 1} \cdot \frac{n_n}{n + 1}. \quad (1)$$

Es ist folgendes Integral bekannt:

$$\frac{1}{2} \int_{0}^{1} (1-x)^{-\frac{1}{2}} x^{m} dx = \frac{2 \cdot 4 \cdot 6 \dots \overline{2m}}{8 \cdot 5 \cdot 7 \dots 2m + 1}. \quad (2)$$

Man erhält dasselbe am leichtesten durch mehrmalige Anwendung der Reductionsformel

$$X = a + bx^{n},
\int X^{p} x^{m-1} dx = \frac{X^{p+1} x^{m-n}}{(m+np)b} - \frac{(m-n)a}{(m+np)b} \int x^{m-n-1} X^{p} dx$$

für a=1, b=-1, n=1, $p=-\frac{1}{2}$, indem man nachher m+1für m setzt.

Substituiren wir die Werthe des Integrals (2) für m=0, 1, 2, . . . n in die Reihe (1), so ergiebt sich, dass dieselbe dem folgenden Ausdrucke gleich ist:

$$\frac{1}{2} \int_0^1 \left[\frac{n_0}{1} - \frac{n_1}{2} x + \frac{n_2}{3} x^2 - \dots \right] (1 - x)^{-1} dx \quad (3)$$

wovon man sich auch umgekehrt durch Integration der einzelnen Glieder leicht überzeugt.
Nun ist aber

$$1 - (1 - x)^{n+1} = \frac{n+1}{1}x - \frac{(n+1)n}{1 \cdot 2}x^2 + \frac{(n+1)n(n-1)}{1 \cdot 2 \cdot 3}x^3 - \dots$$

folglich

$$\frac{1 - (1 - x)^{n+1}}{(n+1)x} = 1 - \frac{1}{2} \cdot \frac{n}{1}x + \frac{1}{4} \cdot \frac{n(n-1)}{1 \cdot 2}x^2 - \dots$$

$$= n_0 - \frac{1}{2}n_1x + \frac{1}{4}n_2x^2 - \dots$$

Durch Substitution dieses Werthes geht das Integral (3) in das folgende über

$$\frac{1}{2} \int_0^1 \frac{1 - (1 - x)^{n+1}}{(n+1)x} (1 - x)^{-1} dx.$$

Für x = 1 - y erhält man daraus

$$-\frac{1}{2} \int_{1}^{0} \frac{1-y^{n+1}}{(n+1)(1-y)} y^{-\frac{1}{2}} dy = \frac{1}{2n+2} \int_{0}^{1} \frac{1-y^{n+1}}{1-y} y^{-\frac{1}{2}} dy$$

$$= \frac{1}{2n+2} \int_{0}^{1} [1+y+y^{2}+y^{3}+\dots+y^{n}] y^{-\frac{1}{2}} dy$$

$$= \frac{1}{2n+2} \left\{ \frac{1}{1-\frac{1}{2}} + \frac{1}{2-\frac{1}{2}} + \frac{1}{3-\frac{1}{2}} + \dots + \frac{1}{n+1-\frac{1}{2}} \right\}$$

$$= \frac{1}{n+1} \left\{ \frac{1}{1} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \dots + \frac{1}{2n+1} \right\}.$$

Es ist daher

$$\frac{n_0}{1} - \frac{2}{3} \cdot \frac{n_1}{2} + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{n_2}{3} - \frac{2 \cdot 4 \cdot 6}{3 \cdot 5 \cdot 7} \cdot \frac{n_3}{4} + \dots \\
= \frac{1}{n+1} \left\{ \frac{1}{1} + \frac{1}{2} + \frac{1}{6} + \dots + \frac{1}{2n+1} \right\} \tag{4}$$

wodurch die Summe der Reihe in ihrer möglichst einfachen Form dargestellt wird.

IV. Ableitung einer Reihe für Arc' tan a.

Es ist folgende Reibe bekanut:

$$Arc^{2} \sin x = \frac{x^{2}}{1} + \frac{2}{3} \cdot \frac{x^{4}}{2} + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{x^{5}}{3} + \dots$$
 (1)

Sie wurde von Stainville zuerst gegeben und ist dann auf ver-schiedene Weise bewiesen worden. (Einen elementaren Beweis giebt Cauchy a. a. O. page 549 - 550).

$$Arctan x = Arcsin \frac{x}{\sqrt{1+x^2}},$$

folglich, wenn man beiderseits quadrirt und rechts die Gleichung (1) anwendet,

Arc²tan
$$x = \frac{x^2}{1+x^2} + \frac{2}{4} \cdot \frac{1}{2} \left(\frac{x^2}{1+x^2}\right)^2 + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{1}{2} \left(\frac{x^2}{1+x^2}\right)^2 + \dots$$

Unter der Voraussetzung, dass x < 1 sei, lassen sich die Grössen

$$\frac{1}{1+x^2}, \frac{1}{(1+x^2)^2}, \frac{1}{(1+x^2)^{2}}, \dots$$

mittelst des Binomialtheorems für negative Exponenten in Reihen verwandeln und geben jetzt folgenden Ausdruck:

Arc² tan
$$x = x^2[(-1)_0 + (-1)_1 x^2 + (-1)_2 x^4 + (-1)_3 x^6 + \dots]$$

 $+ \frac{2}{3} \cdot \frac{x^4}{2}[(-2)_0 + (-2)_1 x^2 + (-2)_2 x^4 + (-2)_3 x^6 + \dots]$
 $+ \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{x^6}{3}[(-3)_0 + (-3)_1 x^2 + (-3)_2 x^4 + (-3)_3 x^6 + \dots]$

Ordnet man denselben nach Potenzen von x, so ergiebt sich:

Arc² tan
$$x = x^2$$
, $(-1)_0$
 $+ x^4 \left[\frac{(-1)_1}{1} + \frac{2}{3} \cdot \frac{(-2)_0}{2} \right]$
 $+ x^6 \left[\frac{(-1)_2}{1} + \frac{2}{3} \cdot \frac{(-2)_1}{2} + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{(-3)_0}{3} \right]$

Ein allgemeines Glied dieser Reihe wurde sein:

$$x^{2n+2}$$
 $\left[\frac{(-1)_n}{1} + \frac{2}{3} \cdot \frac{(-2)_{n-1}}{2} + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{(-3)_{n-2}}{3} + \dots \right]$

oder, wenn man bemerkt, dass immer

$$(-m)_p = (-1)^p (m+p-1)_p$$

ist.

$$(-1)^{n}x^{2n+2} \left[\frac{n_{n}}{1} - \frac{2}{3} \cdot \frac{n_{n-1}}{2} + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{n_{n-2}}{3} - \dots \right]$$

$$= (-1)^{n}x^{2n+2} \left[\frac{n_{0}}{1} - \frac{2}{3} \cdot \frac{n_{1}}{2} + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5} \cdot \frac{n_{2}}{3} - \dots \right].$$

Die eingeklammerte Reihe ist aber die nämliche, welche wir in No. III. summirt haben; setzen wir ihre Summe, so ist unser allgemeines Glied

$$= (-1)^n x^{2n+2} \cdot \frac{1}{n+1} \left[\frac{1}{1} + \frac{1}{2} + \frac{1}{6} + \dots + \frac{1}{2n+1} \right]$$

und daher erhalten wir das bemerkenswerthe Resultat:

$$= \frac{x^2}{1} - \frac{x^4}{2} (1 + \frac{1}{2}) + \frac{x^6}{3} (1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{2}) - \dots$$
 (2)

der etwas. symmetrischer:

$$= \frac{x^2}{2} - \frac{x^6}{4} (1 + \frac{1}{3}) + \frac{x^6}{6} (1 + \frac{1}{3} + \frac{1}{6}) - \dots$$
 (3)

welches nach der früberen Bemerkung nur so lange richtig bleibt,

Man könnte fragen, ob die Reihe noch für x=1 convergire, was man aus ihrer Ableitung nicht unmittelbar erkennen kann. Da die Reihe (3) für x=1 nämlich

$$\frac{1}{2} - \frac{1}{4}(1 + \frac{1}{3}) + \frac{1}{6}(1 + \frac{1}{3} + \frac{1}{5}) - \dots$$
 (4)

wit wechselnden Zeichen fortgeht, so ist zu ihrer Convergenz nichts weiter nöthig, als dass jedes Glied grösser als das nächste ist, also ine beständige Abnahme der Glieder hinsichtlich ihrer absoluten Werthe statt findet, und dass zugleich diese Abnahme ins Unendiche fortgebe, mithin die Gränze, welcher sich die Glieder nähern, bene andere als die Null sei. Beide Umstände treffen bei unserer hine zusammen, wie sich aus dem Folgenden ergiebt.

Ein allgemeines Glied der Reihe (4) ist, abgesehen vom Zeichen,

$$u_n = \frac{1}{2n} \left[1 + \frac{1}{4} + \frac{1}{6} + \dots + \frac{1}{2n-1} \right],$$

bfür sich wie früher das Integral setzen lässt:

$$u_n = \frac{1}{2n} \int_0^1 \frac{1 - z^{2n}}{1 - z^2} dz = \frac{1}{2n} \int_0^1 \frac{dz}{1 - z^2} - \frac{1}{2n} \int_0^1 \frac{dz}{1 - z^2} z^{2n}.$$
Then V.

Verwandelt man $\frac{1}{1-z^2}$ in die bekannte unendliche Reihe, was sich hier auf ganz ähuliche Weise wie in einem früheren Aufsatze von mir °) rechtfertigen lässt, so ergiebt sich durch Integration der einzelnen Glieder

$$u_n = \frac{1}{2n} \left[1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{5} + \dots \text{ in inf.} \right]$$
$$- \frac{1}{2n} \left[\frac{1}{2n+1} + \frac{1}{2n+3} + \frac{1}{2n+5} + \dots \text{ in inf.} \right]$$

und durch Vereinigung der unter einander stehenden Glieder

$$u_n = \frac{1}{1(2n+1)} + \frac{1}{3(2n+3)} + \frac{1}{5(2n+5)} + \dots$$
 in inf.,

ein schon an und für sich bemerkenswerther Satz. Man hätte ebenso

$$u_{n+1} = \frac{1}{1(2n+3)} + \frac{1}{3(2n+5)} + \frac{1}{3(2n+7)} + \dots,$$

folglich $u_n > u_{n+1}$. Geht man ferner in dem Ausdrucke für u_n zw Gränze für wachsende n über, so ist offenbar

$$\operatorname{Lim}\, u_n=0.$$

Mittelst dieser beiden Eigenschaften der allgemeinen Glieder u is die Convergenz der Reihe (4) bewiesen. Wir haben daher aus (3) für x=1

$$\frac{\pi^{2}}{32} = \frac{1}{2} - \frac{1}{4}(1 + \frac{1}{2}) + \frac{1}{4}(1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{2}) - \dots$$
 (5)

V. Ueber den Werth des Integrales
$$\int_0^{\infty} e^{-t^2} dt$$
.

Der Werth des vorstehenden bestimmten Integrales, welches in der Wärmetheorie und Wahrscheinlichkeitsrechnung vorkommt, is schon auf verschiedene Weise abgeleitet worden, von Legendre und Laplace durch doppelte Integration, von Poisson durch ein geometrische Betrachtung u.s.w. Eine von anderen Theorien unabhängige Entwickelung desselben ist folgende. Zuerst erhellt, dass das fragliche Integral einen en dlichen

Zuerst erhellt, dass das fragliche Integral einen en dliches Werth haben müsse. Denn da die Function e^{t^2} rascher abnimmt als die Function e^t , so muss

$$\int_0^{\infty} e^{t^2} dt < \int_0^{\infty} e^t dt, d. h. < 1$$

^{°)} Thi. HI. No. XXXII.

sein. Bezeichnen wir den unbekannten Werth des Integrales mit

$$\int_0^\infty e^{t^2} dt = k \dots (1)$$

dadurch, dass man Vut für t setzt, wo u eine beliebige positive Constante bedeutet und Vu positiv genommen wird,

$$\int_0^\infty e^{-ut^2} dt = \frac{k}{\sqrt{u}} \dots (2)$$

und wenn man diese Gleichung amal nach a partiell differenziirt

$$\int_0^\infty \frac{dn(e^{-ut^2})}{du^n} dt = k \frac{dn(u-1)}{du^n},$$

d. h.

$$\int_{0}^{\infty} t^{2n} e^{-ut^{2}} dt = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2n-1)}{2^{n} u^{n}} \cdot \frac{k}{\sqrt{u}}$$

oder a2 für n gesetzt

$$\int_0^\infty t^{2n} e^{-\alpha^2 t^2} dt = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \cdot \dots \cdot (2n-1)}{2^n \alpha^{2n}} \cdot \frac{k}{\alpha} \cdot \dots \cdot (3)$$

Mittelst dieser Gleichung lässt sich der Werth des Integrales

$$\int_0^\infty \frac{\sin t - a^2 t^2}{t} dt$$

in eine unendliche Reihe verwandeln. Setzt man nämlich für sin & die Reihe

$$\frac{t}{1} - \frac{t^3}{1.2.3} + \frac{t^5}{1.2.3.4.5} - \dots$$

und integrirt die einzelnen Glieder nach Formel (3), so ergiebt

$$\int_{0}^{\infty} \frac{\sin t}{t} e^{a^{3}t^{2}} dt$$

$$= \left[\frac{1}{1} \cdot \frac{1}{\alpha} - \frac{1}{1 \cdot 2 \cdot 3} \cdot \frac{1}{2 \cdot \alpha^{5}} + \frac{1 \cdot 3}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} \cdot \frac{1}{2^{2} \cdot \alpha^{5}} - \dots\right] k$$

$$= \left[\frac{1}{2\alpha} - \frac{1}{1} \cdot \frac{1}{3} \left(\frac{1}{2\alpha}\right)^{3} + \frac{1}{1 \cdot 2} \cdot \frac{1}{5} \left(\frac{1}{2\alpha}\right)^{5} - \dots\right] 2k \dots (4)$$

und diess ist für alle möglichen a richtig, weil diese Reihe jederzeit convergirt.

Man kann aber auf anderem Wege zu ganz der nämlichen Reihe gelangen. Man setze nämlich in dem Integrale

$$\int_{0}^{\frac{1}{2a}} e^{t^2} dt$$

für e' die Reibe

$$1-\frac{t^2}{1}+\frac{t^4}{1\cdot 2}-\frac{t^4}{1\cdot 2\cdot 8}+\cdots$$

und integrire die einzelnen Glieder, so wird

$$\int_{\frac{2\alpha}{0}}^{\frac{1}{2\alpha}} e^{t^{2}} dt$$

$$= \frac{1}{2\alpha} - \frac{1}{1} \cdot \frac{1}{3} \left(\frac{1}{2\alpha} \right)^{2} + \frac{1}{1 \cdot 2} \cdot \frac{1}{5} \left(\frac{1}{2\alpha} \right)^{4} - \dots$$
....(6)

und die vorstehende Reihe ist die nämliche wie die in Formel (4) in Parenthesen stehende. Multipliciren wir daher das vorliegende Resultat mit 2k, so ist durch Vergleichung von (4) und (6)

$$2k \int_{0}^{\frac{1}{2\alpha}} e^{t^{2}} dt = \int_{0}^{\infty} \frac{\sin t - \alpha^{2} t^{2}}{t} dt \dots (7)$$

und diess gilt für jedes beliebige α . Lassen wir dasselbe immer kleiner werden und gehen zur Gränze für $\alpha=0$ über, so wird

$$2k\int_0^\infty e^{-t^2}dt = \int_0^\infty \frac{\sin t}{t}dt.$$

Vermöge der Gleichung (1) ist aber die linke Seite $= 2k^3$; der Werth des Integrales rechts ist bekanntlich $= \frac{\pi}{2}$; mithin wird $2k^3$ $= \frac{\pi}{2}$ oder $k = \frac{1}{2} \sqrt{\pi}$, wodurch die bisher unbestimmte Grösse k ihre Bestimmung gefunden hat.

Wir haben jetzt aus Formel (2) für $w = a^2$

$$\int_0^\infty e^{-a^2t^2} dt = \frac{\sqrt{\pi}}{2\alpha} \dots (8)$$

und aus Formel (3)

$$\int_0^\infty t^{2n} e^{-a^2t^2} dt = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2n-1)}{2^{n} a^{2n+1}} \cdot \frac{\sqrt{n}}{2} \dots (9)$$

Setzt man in Formel (7) rechts \(\beta t \) für \(t \), so ergiebt sich

$$\sqrt{\pi} \int_{\frac{1}{2\alpha}}^{\frac{1}{2\alpha}} \frac{e^{t^2}}{e^t} dt = \int_{0}^{\infty} \frac{\sin \beta t - \alpha^2 \beta^2 t^2}{t} dt$$

oder, $\frac{\alpha}{R}$ für α gesetzt:

$$\sqrt{\pi} \int_{0}^{\frac{\beta}{2\alpha}} e^{-t^2} dt = \int_{0}^{\infty} \frac{\sin \beta t}{t} e^{-\alpha^2 t^2} dt.$$

Differenziirt man diese Gleichung nach β , so wird

$$\frac{\sqrt{n}e^{\left(\frac{\beta}{2\alpha}\right)^2}}{2\alpha} = \int_0^\infty \cos\beta t \cdot e^{-\alpha^2t^2} dt \dots (10)$$

womit die wichtigsten drei Formeln dieser Art, nämlich (8), (9) und (10), bewiesen sind.

Aus der letzteren kann man noch ein allgemeineres Resultat ziehen. Es ist nämlich nach einem früheren Außatze von mir über höhere Differenzialquotienten (Thl. IV. No. XL.):

$$\frac{d^{n}(e^{-a^{2}u^{2}})}{du^{n}}$$

$$= (-a)^{n} \{(2au)^{n} - 2n_{2}(2au)^{n-2} + 3 \cdot 4n_{4}(2au)^{n-4} - \dots \}e^{-a^{2}u^{2}}$$

und dieses lässt sich auf folgende Weise benutzen. Man differenzire die Gleichung (10) smal nach β , so ist

$$\frac{\sqrt{\pi}}{2\alpha} \cdot \frac{d^n \left(\overline{e}^{\frac{\beta^2}{4\alpha^2}}\right)}{d\beta^n} = \int_0^{\infty} \frac{d^n (\cos \beta t)}{d\beta^n} e^{-\alpha^2 t^2} dt$$

$$= \int_0^{\infty} \cos (\beta t + \frac{1}{2}n\pi) \cdot t^n \cdot \overline{e}^{-\alpha^2 t^2} dt$$

and wenn man auf der linken Seite die Gleichung (11) für $\omega = \beta$, $\omega = \frac{1}{2\pi}$ in Anwendung bringt, so erhält man das Integral:

$$\int_{0}^{\infty} t^{n} \cos\left(\frac{1}{2}n\pi + \beta t\right) \cdot e^{-\alpha^{2}t^{2}} dt$$

$$= \frac{(-1)^{n} \sqrt{\pi}}{(2\alpha)^{n+1}} \left[\left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^{n} - 2n_{2} \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^{n-2} + 3 \cdot 4n_{4} \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^{n-4} - \dots \right] e^{-\left(\frac{\beta}{2\alpha}\right)^{2}}$$
(12)

velches noch nicht bekannt zu sein scheint.

VI

Ueber die Auffindung mathematischer Wahrheiten bei den Griechen.

Von

Herrn Doctor Ludwig Felix Ofterdinger

zu Tübingen.

I. Artikel.

Die Art, wie die griechischen Mathematiker ihre Entdeckungen gemacht haben, ist ein Gegenstand, der seine volle Lösung immer noch nicht gefunden hat. Peter Nunnez, Franz und Peter Schooten, Wallis und mehrere spätere Mathematiker waren der Ansicht, dass die alten Mathematiker ein Mittel in der Hand gehabt haben, durch welches sie ihre Sätze erfunden hätten, dass mit aber dieses nicht überliefert worden sei. Robert Simson glaubt dieses Mittel sei die Analysis, wie sie uns Pappus im VII. Bud seiner mathematischen Sammlungen zeigt; dieser Ausicht stimmten mehrere Mathematiker bei. Eine genaue Betrachtung der mathe-matischen Werke der Griechen zeigt, dass die Analysis allerdings bei der Abfassung derselben eine grosse Rolle gespielt hat, dass aber auch die Analysis, wie sie uns Pappus giebt, mehr zur Lösung einer geometrischen Aufgabe, als zur Auffindung neuer Sätzt dient, dass deswegen, wenn die Analysis zur Erfindung neuer Wahrheiten gebraucht werden soll, dieselbe allgemeiner aufgefasst wer den muss, und dann doch noch ein anderes Etwas übrig bleibt, welches zur Entdeckung mathematischer Wahrheiten führt. Diess alles auszuführen und zu beweisen ist der Zweck nachfolgender Zeilen.

Eine Vergleichung mit neuern Methoden ist bei einer derartigen Arbeit nicht wohl zu umgehen, und wenn der Verfasser dies auch so wenig als möglich gethan hat, so wird er dadurch wohl keinem Tadel ausgesetzt sein.

8. 1.

eber die Auffindung mathematischer Wahrheiten durch die Analysis, oder über die theoretische Analysis.

Wenn man einen Satz D hat, dessen Allgemeinheit und Gülgkeit noch nicht erkannt wäre, so nehme man an, er gelte in ler Allgemeinheit. Nach einer genauen Untersuchung dieses Satzes ird man finden, dass er in aller Allgemeinheit bewiesen werden önnte, wenn der Satz C in aller Allgemeinheit gelten würde und ewiesen werden könnte; dieser aber, wenn der Satz B, und dieer, wenn der Satz A gilt und bewiesen werden kann. Hier sind rei Fälle möglich:

 Ist A ein Satz, der allgemein gültig ist, und entweder schon hewiesen ist, oder gar keines Beweises bedarf, so ist D in

aller Allgemeinheit wahr und kann bewiesen werden.

2) Ist hingegen A ein Satz, von dem man weiss, dass er unwahr ist, da B nur als wahr erwiesen werden kann, wenn A wahr

ist, so ist in diesem Falle C und auch D unwahr.

3) Ist aber A nicht in aller Allgemeinheit wahr, sondern hat dieser Satz Ausnahmen, so haben entweder diese Ausnahmen keinen Einfluss auf B und es ist dann die weitere Untersuchung wie im ersten Falle; oder sie machen, dass B zwar gilt, aber mit Ausnahmen, wo dann untersucht werden muss, ob C dennoch wahr oder unwahr ist oder mit Ausnahmen gilt, und im letztern Falle, ob D allgemein wahr ist oder unwahr oder mit Ausnahmen gilt.

Diese Untersuchungsart nennt man die theoretische Auavsis '): sie dient also 1) zur Aufsuchung des Beweises eines satzes und 2) zur Auffindung neuer Sätze, welche hier die Mittelatze (B und C) sind, und die zwischen dem Satze, den man beseisen will, und dem, welchen man schon bewiesen hat, liegen.

Alle Beweise aller mathematischen Sätze, alle mathematischen Schriften entstanden durch diese Methode, und sie kann in allen Theilen der Mathematik noch jetzt mit Nutzen gebraucht verden. Es ist daher sehr zu bedauern, dass es fast scheint, sie ganz verlohren; denn der Gebrauch, welcher von der griechischen Analysis bei einzelnen geometrischen Aufgaben und hie und bei einem einzeln stehenden Lehrsatze gemacht wird, kann keiten Auspruch auf eine wissenschaftliche Methode machen 60).

[&]quot;theoretica; vel propositi investigatrix, ac problematica vocatur. In theoretica; vel propositi investigatrix, ac problematica vocatur. In theoretico autem genere, quod quaeritur, revera ita se habere supponentes, ac deinde per ea quae consequentur, quasi vera sint (ut sunt ex hypothesi) argumentantes; ad evidentem aliquam conclusionem propoedimus. Jam si conclusio illa vera sit, vera quoque est propositio de qua quaeritur; ac demonstratio reciproce respondet analysi. Si nvero in falsam conclusionem incidamus, falsum quoque erit de quo quaeritur." Pappi Alexandrini praefatio ad septimum librum collectionis mathematicae.

[&]quot;) Klügel (math. Wörterbuch I. pag. 89.) sagt: "Die theoretische Analysis "wird kaum anders brauchbar sein, als bei der Prüfung eines Satzes,

Unter den vielen Beispielen, welche hier gegeben werden könnten, mag eines angeführt werden, das wegen seines allgemein bekannten Gegenstandes die Sache am leichtesten klar machen wird und das gleichsam die Angel ist, um welche sich alle Sätze der

sechs ersten Bücher der Elemente des Euclides drehen.

Multiplicirt man eine Zahl a mit sich selbst, so erhält man die Zahl aa; nun lehrt die Erfahrung, dass wenn man eine beliebige Anzahl (a) gleich grosser Quadrate hat, und davon aa nimmt, man daraus ein einziges Quadrat zusammensetzen kann, an dessen jeder Seite a Quadrate liegen; so kann man z. B. aus 3.3, 4.4, 5.5 u. s. w. Quadraten einzelne grosse Quadrate bilden, an deren jeder Seite 3, 4, 5 u. s. w. von jenen kleinen Quadraten liegen. Bildet man nun 3 Quadrate, von denen das eine 9, das andere 16, und das dritte 25 gleiche Quadrate enthält, so dass also die beiden ersten Quadrate eben so gross als das dritte sind, so lehrt die Erfahrung, dass wenn man die drei Seiten dieser drei Quadrate zusammenfügt, man ein rechtwinkliges Dreieck erhält, von dem man sagen kann:

das Quadrat der dem rechten Winkel gegenüberliegenden Seite

ist gleich den Quadraten der ihn einschliessenden Seiten.

Da man dasselbe bei den Quadraten findet, welche aus 36, 64 und 100, ferner bei denen, welche aus 81, 144 und 225 kleinen Ousdraten zusammengesetzt sind, so entsteht die Frage, ob der aufge-

stellte Satz nicht ganz allgemein gilt *).
Zu einem vollständigen Beweise eines Satzes gehört aber, dass man alle gebrauchten Kunstausdrücke gehörig erklärt. Deswegen ist es in vorliegendem Satze nöthig, die Ausdrücke Quadrat und rechtwinkliges Dreieck zu erklären; Quadrate und rechtwinklige Dreiecke sind geradlinigte Figuren; um daher eine voll-ständige Erklärung davon geben zu können, muss man eine Erklärung von geradlinigten Figuren geben, wozu aber die Erklärungen von Figur und Grenze, Ebene und Fläche, von Linie überhaupt, und besonders von geraden Linien, und dem Aeussersten einer Linie, also die Erklärungen 1-7, 13, 14 und 20 L Elem. Eucl. gehören.

Rechtwinklige Dreiecke sind Dreiecke; daher gehört zu einer vollständigen Erklärung dieser Figuren die Erklärung vom Dreiecke überhaupt und die der besondern Arten von Dreiecken. Ebenso gehört zur Erklärung des Quadrats die aller vierseitigen Figuren. Um aber die Erklärungen der verschiedenen Arten von Dreiecken und Vierecken zu geben, muss man die Erklärungen von Winkel und dessen besondern Arten vorausschicken: dadurch er-

hält man die Erklärungen 8 - 12, 21 - 34 I. Elem. Eucl.

den ein Schriftsteller aufstellt oder anwendet, ohne ihn zu beweisen!" Lehmann (mathematische Abhandlungen. Zerbst 1829. pag. 21.) sagt: "Die Alten hatten zwar auch eine Art von Analysis, die aber doch von "der neuern ganz verschieden war, nur in einem blinden Versuchen "bestand, und, in Beziehung auf das System, als eine Nebensache, blos "als ein Uebungsmittel der Erfindungskraft, betrachtet worden zu sein "scheint."

^{*)} M. Vitruvii de Architectura libri decem. lib. I. 2. - Procli commentariorum in primum Euclidis librum libri quatuor. lib. IV. ad prop. 47.

Nach diesen Vorbereitungen ist es möglich, den Beweis des betreffenden Satzes zu suchen. Um aber den Beweis eines mathematischen Satzes zu finden, ist es nöthig, dass man das, was bewiesen werden soll, sich vor Augen lege, und also bei einem geometrischen Satze das zu Erweisende durch eine Zeichnung sich vergegenwärtige. Es ist also die Aufgabe nöthig: auf einer gegeben en geraden Linie ein Quadrat zu beschreiben. Bei Lösung dieser Aufgabe ist man genöthigt, neue Sätze, durch die man wieder auf andere Sätze kommt, zu beweisen, neue Erklärungen zu geben, und Forderungen, so wie Grundsätze aufzustellen.

Geht man auf diese Weise fort, sucht von jedem gefundenen Satze den Beweis und bildet von jedem die Converse, so wird man alle Erklärungen, Forderungen, Grundsätze und Sätze des ersten

Buches der Elemente des Euclides erhalten.

Aus diesem Beispiele ist zu ersehen, wie man durch die Analysis Sätze findet; so dass sie also die Methode ist, durch die man nicht allein die Beweise einzelner Sätze, sondern auch eine Menge neuer Sätze finden kann.

Archimedes hat in den Vorreden seiner geometrischen Schriften jedesmal diejenigen Sätze hervorgehoben, die er beweisen will: wendet man auf sie die analytische Methode an, so wird man alle die übrigen Sätze finden, welche in den betreffenden Büchern sonst woch enthalten sind.

§. 2.

Von der Zusammenfügung der durch die Analysis gefundenen Sätze, oder von der Synthesis.

Wenn man das durch die Analysis Gefundene so zusammenfügt, tass man von dem Bekannten, Einfachen und Erwiesenen auf das Zusammengesetzte und auf das, was nur durch das Einfache zu erweisen ist, übergeht, so befolgt man die synthetische Methode.

Es wird das durch die Analysis Aufgestellte und Gefundene ingetheilt in Erklärungen, Forderungen, Grundsätze*) und Sätze*).

In der Regel wird der Begriff des mathematischen Grundsatzes zu bebeschränkt aufgefasst. Die Griechen nannten nämlich Axiom (Grundsatz) den letzten Satz, welchen die Analysis gefunden hat (also den Satz A. in §. 1.) und den man als wahr anzunehmen berechtig ist; (daher Axioma, Annahme, von ağroör annehmen.) Sind die Axiomata Sätze, deren Richtigkeit von selbst, ohne eines Beweises zu bedürfen, emleuchtet, so heissen sie zorrai errorat, communes notiones, Gemeinsätze: sind es aber Sätze, die eines Beweises bedürfen, der aber nicht gegeben wird, sei es, dass der Beweis sich anderswo findet, oder dass er in der vorgeschriebenen Form gar nicht gegeben werden kann, man aber von der Richtigkeit des Satzes überzeugt ist, so heissen sie laußarrausera sumpta oder kurzweg Annahmen. Die Grundsätze 1—10 und 12 Elem. Eucl., sind Gemeinsätze, dagegen der 11 Elem. Eucl., so wie die Grundsätze des Archimedes in seinen verschiedenen Schriften blosse Annahmen sind.

¹⁾ Proeli 1. c. II. 8.

Der erste Satz wird also der sein, welcher allein durch die Erklärungen, Forderungen und Grundsätze construirt und erwiesen werden kann und durch den der zweite Satz erwiesen wird. Unter den Sätzen, welche die Analysis gefunden hat, füllt den zweiten Platz der aus, welcher nur durch die Erklärungen, Forderungen, Grundsätze und den ersten Satz construirt und erwiesen werden kann und der nöthig ist zum Beweise und zur Construction des

nachfolgenden Satzes u. s. w.

Ob die Sätze, welche unmittelbar auf einander folgen, etwas aussagen, das eine Verwandtschaft unter einander beurkundet oder nicht, hat auf die Folge, nach der sie aufgeführt werden, nicht den geringsten Einfluss; diese richtet sich ganz allein nach der Construction und dem Beweise. Daher kommt es, dass Sätze auf einander folgen können, welche den verschiedensten Inhalt haben; so handelt z. B. 1. I. Elem. Eucl. von der Construction eines gleichseitigen Dreiecks; 2. I. von der Verzeichnung einer geraden Linie von einer gegebenen Länge an einen gegebenen Punkt; 3. I. von der Gleichmachung zweier gegebenen Linien; 4. I. von der Congruenz zweier Dreiecke u. s. w. Archimedes handelt in seiner Schrift von den Schneckenlinien zuerst (Satz 1. und 2.) mechanische, dann (Satz 3—9) geometrische, dann (10—11) arithmetische und von da erst wieder geometrische Sätze ab. Dasselbe findet man in allen übrigen Schriften der Griechen.

Bei der Synthesis ist also die Ordnung, in der sich die Sätze folgen, streng vorgeschrieben, jede Abweichung lässt sich durch nichts rechtfertigen (es giebt — wie Euclides sagte — nur einen einzigen Weg, der zur Geometrie führt °), und da die Synthesis die durch die Analysis gefundenen Sätze zusammenfügt, so werden durch sie keine neue Wahrheiten gefunden, welche in das System gehören, wohl aber lassen sich Conversen, Verallgemeinerungen der Sätze, analoge Sätze bilden, und ebenso ergeben sich Folgerungen und Zusätze, welche durch eine analytische Behandlung zu neuen

Systemen von Sätzen öfters führen.

Cartes him Carpeterna 74 \$.3.400 to the resulting

Vom Zusammenfügen der Sätze und dem Auffinden neuer Wahrheiten durch die philosophische Methode.

Dem griechischen Geiste konnte es nicht entgehen, die Bemerkung zu machen, dass bei der Synthesis eine Masse Sätze neben einander zu stehen kommen, welche wohl in Bezug auf den Beweis, nicht aber in Bezug auf das, was sie aussagen, einen Zusammenhang haben, dass von einem Gegenstande zwar einzelne Relationen aufgestellt werden, übrigens nur so viele, als gerade zur Führung des Beweises irgend eines Satzes gehört, und deswegen der Gegenstand immer noch unerschöpft bleibt. Es war daher schon bei den Griechen der Wunsch rege, es möge diesen Uebeln abgeholfen werden; alle Bemühungen schlugen aber fehl, und erst die

^{°)} Procli l. c. II. 4.

neueste Zeit konnte diesem lange gehegten Wunsche abhelfen, nachdem man bei der Anordnung der Sätze und bei ihrer Beweisführung einen ganz neuen Weg eingeschlagen hat, und die Sätze nicht mehr des Beweises, sondern des Satzes wegen neben einander stellte. Diese Methode heisst die philosophische oder auch die genetische.

Die Aufgabe der philosophischen Methode ist, durch ein Princip die verschiedenen Gegenstände der Mathematik unter sich zu verknüpfen, jeden Gegenstand aber in allen seinen Beziehungen zu untersuchen und daher die Sätze, welche in Bezug auf das, was sie uns sagen, eine Verwandtschaft haben, in Gruppen zu fassen, und die Sätze sowohl als die Gruppen von einem allgemeinen Ge-

sichtspunkte aus zu betrachten und zu beweisen.

Die Grössen im Allgemeinen, als Grössen betrachtet, dann die Zahlen, sind von einer solchen Einfachheit, ihre Verbindungen, die sie eingehen, beruhen auf den so einfachen Begriffen von vermehren und vermindern, dass die einzelnen Sätze wie von selbst in einzelne Gruppen zerfallen, bewiesen und von dem allgemeinen Gesichtspunkte des Vermehrens und Verminderns betrachtet werden können). Die geometrischen Grössen dagegen sind von viel compliciterer Natur, weswegen in der Geometrie die philosophische Methode viel später Eingang gefunden hat, und hier etwas mehr im Einzelnen zu betrachten ist.

Wenn in der Arithmetik der erste Begriff der der Einheit °°) ist, so ist in der Geometrie der erste der des Punktes °*°); ein Punkt, der sich bewegt, beschreibt eine Linie, und wenn diese Bewegung nach ein und derselhen Richtung erfolgt, so entsteht eine gerade Linie. Denkt man sich zwei gerade Linien auf einander gelegt, wovon die eine fest liegt, die andere aber um einen Endpunkt der festliegenden Linie sich zu bewegen im Stande ist, so entsteht durch diese Drehung ein Winkel, der alle Werthe von 0° bis zu 360° annehmen kann. Drehen sich nun um die beiden Endpunkte der festliegenden Linie zwei gerade Linien, so entsteht in gewissen Fällen ein Dreieck. Auf ähnliche Weise kann man so nach und nach alle andere Figuren entstehen lassen.

Linien, Winkel und Figuren unterscheiden sich von einander so sehr durch ihre Entstehung, dass diese das Kennzeichen zu der Bildung der einzelnen Gruppen giebt. Jenachdem sich die bewegliche Linie bei den Winkeln bewegt hat, sind die einzelnen Arten der Winkel, so wie ihre Eigenschaften entstanden, woraus sich die Sätze und ihre Beweise ergeben. Ebenso ist es bei den Dreiecken: drehen sich eine oder mehrere Linien um einen oder mehrere Punkte, so erhält man nicht allein die verschiedenen Arten der Dreiecke und ihre allgemeinen Eigenschaften, sondern auch die Lehre von der Congruenz derselben; bewegen sich aber eine oder mehrere Linien mit unwandelbaren Winkeln, so erhält man die Lehre von der

^{°)} B. F. Thibaut, Grundriss der Mathematik. 5. Auflage., Göttingen. 1831. p. 3. seq.

⁵⁰) Theonis Smyrnai Platonici expositio eorum, quae in arithmeticis ad Platonis lectionem utilia sunt. cap. IV.

procli l. c. II. def. 1.

Aehnlichkeit der Dreiecke. Auf dieselbe Art werden die andern

Figuren behandelt ").

Bei der philosophischen Methode entspringen die Eigenschaften der Grössen — also die Sätze — aus einem bestimmten Begriff (in der Arithmetik aus dem Vermehren (Zusammensetzen mehrerer Zahlen) und Vermindern (Theilen der Zahlen); in der Geometrie aus dem der Möglichkeit der Erzeugung von Constructionen) und darin liegt die Beweiskraft der Sätze, ihre Folgen und ihre Gruppen, Bei der synthetischen Methode dagegen werden die Eigenschaften ausgesagt und nachher bewiesen, die Folge liegt hier im Beweise; ohne die analytische Methode weiss man daher nicht, woraus die Eigenschaften gefolgert werden können. Bei der philosophischen Methode sucht man alle Eigenschaften einer Grösse zu erforschen, indem man die Elemente aller Grössen auf jede mögliche Weise sich ändern lässt, und darin liegt das Mittel zur Erfors chung neuer Sätze. Bei der analytischen Methode sucht man eine Eigenschaft einer Grösse um eine andere zu beweisen, man sucht also nicht alle Eigenschaften einer Grösse zu finden, sondern nur die Eigenschaften verschiedener Grössen, die zum Beweise nöthig sind.

§. 4.

Ueber die Auffindung der ersten Sätze der Analysis.

Bei der philosophischen Methode findet man Sätze, indem man eine Grösse betrachtet, sie in ihre einzelnen Elemente auflöst und diese alle nur mögliche Aenderungen eingehen lässt. Bei der analytischen Methode findet man dagegen neue Sätze (Mittelsätze), indem man einen Satz, der etwas aussagt, das bis jetzt noch unbekannt war, zu erweisen sucht. Dieser Satz, welcher gleichsam den Schlussstein eines Systems von Sätzen bildet, wird also aufgestellt, bevor man von der Richtigkeit desselben durch den Beweis überzeugt ist °°); da aber derlei Sätze nicht aus der Luft gegriffen werden können °°°), so muss man bestimmte Anhaltspunkte haben, durch die sie gefunden werden. Diese sind aber

- haben, durch die sie gefunden werden. Diese sind aber 1) die Anwendung der Arithmetik auf die Geometrie; 2) die Anwendung der Geometrie auf die Arithmetik;
 - 3) die mechanischen Hülfsmittel; 4) die angewandte Mathematik;
 - 5) die Analogie; 6) die Induction. Zu 1. und 2.

Die Auffindung des pythagoräischen Lehrsutzes, die Sätze des II. Buches der Elemente des Euclides, die vielfachen Entdeckungen, welche seit Cartesius durch die Anwendung der Arithmetik auf die Geometrie gemacht wurden, machen es überflüssig, die Behauptung

^{°)} Thibaut l. c. pag. 187. seq.

^{°°)} Archimedes über Schneckenlinien, Vorrede.

oso) Archimedes vorhandene Werke übersetzt von Nizze. Stralsund. 1821.

1. durch weitere Beispiele aus der ältern oder neuern Zeit zu be-

kräftigen.

In den arithmetischen Schriften der Griechen finden sich überall Spuren der Anwendung der Geometrie auf arithmetische Untersuchungen. Euclides hat in VI. 16. Elem. den Satz aufgestellt, dass wenn vier gerade Linien proportional sind, das unter den äussern enthaltene Rechteck dem unter den mittlern enthaltenen gleich sei, einen Satz, den Euclides durch die Analysis gefunden und in VII. 19. Elem. auf die Arithmetik angewendet hat, und der einer der Schlusssteine des siebenten Buches der Elemente ist. Aehnliche Beispiele finden sich viele bei den Griechen, um so mehr, als bei ihnen die Zahlenverbindungen viel schwieriger als bei uns auszuführen waren.

Zu 3.

Lineal, Zirkel, Maassstab, Waage wurden und werden immer noch häufig zur Erfindung einzelner Sätze gebraucht, ebenso wie Instrumente, welche eigens zur Satzerfindung geschaffen werden mussten. Geometrische Eigenschaften fallen durch Anschauung sehr leicht in die Augen, daher das Zeichnen, das Verschneiden von Flächen und Körpern öfters Veranlassungen wurden, geometrische Eigenschaften aufzufinden. Von all dem finden sich in den Schriften der Griechen viele Beispiele: bei Sätzen, bei denen es sich um urmittelbares Vergleichen von Grössen handelt, ist das Decken und Messen das Mittel, bei Sätze zu erfinden. Die Sätze 18, 24, 27, 28 der archimedischen Schrift über Schneckenlinien sind die Grundpfeiler des ganzen Buches und können allein durch Zeichnung und Maassstab gefunden sein. Die Sätze 35, 48, 49, 37 (sweiter Theil) I. über Kugel und Cylinder sind durch Auflegen finner Flächen (Blätter) und nachheriges Ausmessen derselben geanden worden. Der erste Theil des 37. Satzes I. und die Sätze 2, 4, 5, 6, 7, 8. II. über Kugel und Cylinder, die Sätze 23, 26, 27, 28 des Buches über Konoiden und Sphäroiden, ebenfalls die Grundpfeiler des ganzen Werkes, sind durch wirkliches Messen des Körperinhaltes, das hier aber nur durch die Waage geschehen kann, gefunden worden. Die Sätze 3, 4, 5, 7. XII. Elem. sind durch Zerkhneiden der Körper und nachheriges Messen der einzelnen Theile gefunden worden.

Zu der Erfindung neuer Sätze gebraucht man öfters eigene Intrumente, die erst noch zu diesem Zwecke ausgedacht werden bissen; so um die Eigenschaften der Curven zu finden, dienen öfters Instrumente, mit denen dieselben gezeichnet werden können.

Zu 4.

Zu allen Zeiten hat die angewandte Mathematik eine Menge zuer Sätze geliefert; so hat z. B. Archimedes durch die Statik minden, dass ein parabolischer Abschnitt = \frac{1}{2} eines Dreiecks sei, is einerlei Basis und gleiche Höhe mit dem Abschnitt habe \(^{\chi}\)) und unt später hat Archimedes diesen Satz durch geometrische Schlüsse wiesen \(^{\chi}\)).

^{*)} Archimedes sagt in der Vorrede zur Quadratur der Parabel ausdrücklich, er habe diesen Satz durch Anwendung der Mechanik gefunden.

[&]quot;) Archimedes Quadratur der Parabel. Satz 24.

Auf ähnliche Art hat Pappus") mehrere Sätze gefunden mehrere neuere Mathematiker, von denen ich nur Lucar rius"), Lalovera ""), Gregorius a St. Vincentio" Guldinus """) nenne. Die Entdeckung der Fluxionsre die Theorie mancher krummen Linie zeigen in ihrem Urspra fach auf die angewandte Mathematik.

Zu 5 umd 6.

Durch Analogie und Induction wurden von jeher ein neuer Sätze aufgefunden, wie aus den ältesten und neueste

matischen Werken nachgewiesen werden kann.

Nachdem einmal der pythagoräische Satz erfunden w standen gleichsam von selbst die Fragen: ob dieser Satz l rechtwinkligen Dreiecken gelte, oder ob bei schiefwinklig analoge Sätze gefunden werden können, d. h. ob das Qua Hypotenuse bei diesen Dreiecken gleich, grösser oder kle als die Summe der Quadrate der Katheten; ob nicht auch Figuren als Quadrate auf die Seiten gezeichnet werden kö

Wendet man zur ersten Untersuchung ein ähnliches \ an, wie beim pythagoräischen Satze, d. h. giebt man den Se stimmte Zahlenwerthe, so wird man bald die Sätze 12 und II. Buches der Elemente des Euclides finden. Um aber die geometrisch beweisen zu können, ist die analytische Mett thig, durch die man die übrigen Sätze des zweiten Buche wird occoo). Versucht man bei einem rechtwinkligen Drei den Seiten statt der Quadrate andere Figuren zu beschreil gleichseitig und gleichwinklig sind, wozu man die Sätze und III. Buches der Elemente nöthig hat, so wird man finde man den Inhalt dieser Figuren durch irgend ein Mittel b dass auch hier der Inhalt der Figur auf der Avpotenuse o dem Inhalt der zwei Figuren auf den Katheten zusamme men. Sucht man diesen Satz noch mehr zu verallgemeiner: man beliebige Figuren auf die drei Seiten zeichnet, so v finden, dass der Satz nur in dem Falle gilt, wenn die Figu-lich sind. Daraus entspringt der Begriff von Aehnlichkeit, sich wieder der der geometrischen Verhältnisse ergiebt. Ma also durch Analogie den 31. VI Elem. Eucl., und wird, w die analytische Methode gebraucht, die Conversen und Folg bildet, die übrigen Sätze des VI. und V. Buches finden.

Durch Induction und Analogie sind die Sätze des XII. die meisten des Theodosius in seinem Werke über Kugelschi

^{°)} Pappi l. c. lib. VIII.

^{°°)} Lucae Valerii de centro gravitatis solidorum libri III. Rom

^{*00)} Quadratura circuli et hyperbolae segmentorum. Auct. A. Polosae. 1651.

occo) P. Gregorii a St. Vincentio opus geometricum quadratur et sectionum coni, decem libris comprehensum. Antwerpi.

occoo) P. Guldin de centro gravitațis. Vien. 1635.

occess) cf. Procli I. c. cap. IV. ad prop. 47.

den meisten andern Werken der Griechen gefunden worden. Bei Pappus findet sich ein besonders merkwürdiges Beispiel, da er nicht allein einen Satz auf diese Art gefunden, sondern auch durch sie ihn zu beweisen gesucht hat; Pappus sagt nämlich: unter allen Körpern, die gleiche Oberflächen haben, habe die Kugel den grössten Inhalt *). In einer Reibe von Sätzen beweist nun Pappus, dass unter allen regulären Körpern von gleicher Oberfläche der den grössten Inhalt habe, welcher von am meisten ebenen Flächen einge-schlossen ist **), und folgert nach der Analogie obigen Satz. wo-durch übrigens ein vollständiger Beweis nicht hergestellt ist ***).

In neuerer Zeit ist die Methode, Sätze durch Analogie und In-duction zu finden, viel allgemeiner als im Alterthum angewandt worden, ja manche Mathematiker wollen diese Methode zu einer Beweisart erheben ****). Die vielen neuen Entdeckungen in der Geometrie, der binomische Lehrsatz, die Sätze von den Potenzen (wo untersucht wird, was an bedeutet, wenn n constant oder veranderlich ist, und im ersten Falle, wenn n eine positive ganze oder gebrochene, oder eine negative ganze oder gebrochene Zahl ist, oder wenn n = 0 gesetzt wird) sind genug Beispiele.

Sind durch diese sechs angeführten Arten gleichsam die Grenzsleine eines Systems von Sätzen aufgestellt, so wird sich an diese eine Menge neuer Sätze anreihen lassen, die theils durch die Analysis - als Mittelsätze - gefunden werden, theils aber Conversen, Folgerungen oder Zusätze des vorher Aufgefundenen sind.

Wared Land, regard, and tout to they now a fact that white the fact whether the the language grant place that Chair and a fire of the agent above of the

Newton for Verreign being against the south

Miscellen.

Auszug aus einem Briefe an den Herausgeber von Herrn G. D. E. Weyer, Assistenten an der Sternwarte zu Hamburg.

" Euer u. s. w. erlaube ich mir ergebenst die Anfrage zu mathen, ob die Aufgabe

[&]quot;) Pappi l. c. V. mech. Theorien 17.

^{*} Pappi I. c. V. 18 - 57.

^{*)} L. F. Ofterdinger methodorum expositio, quarum ope principia calculi superioris inventa sunt. Pars I. Berol. 1831. pag. 8.

⁾ J. J. v. Littrow kurze Anleitung zur gesammten Mathematik. Wien. 1838. pag. IX.

"ein Viereck von gegebenen Seiten so zu construiren, "dass die Diagonalen einander gleich werden," vielleicht schon specielle Auflösungen erhalten hat? Ein Lehrer der Mathematik erwähnte dieser Aufgabe vor einiger Zeit gegen mich. Ich fand bald, dass sich dieselbe einer schon allgemeiner gelösten Aufgabe unterordnen liess, nämlich der in Carnots Géométric de Position, in der deutschen Bearbeitung von Schumacher Th. 2.

"wenn von den 4 Seiten und 2 Diagonalen eines Vier-"ecks 5 gegeben sind, die 6te zu finden." Die quadratische Gleichung, welche Carnot, und wie ich ebendaselbst angemerkt finde, auch schon Euler und Lexell für die Auflösung dieser allgemeinen Aufgabe gefunden haben, geht für den obigen speciellen Fall in die folgende cubische über — welches immer bemerkenswerth genug sein mag;

$$2x^{2} - a \cdot x^{2} + ab \cdot x + add = 0$$

$$-b + ac + daa$$

$$-c + bd + bcc$$

$$-d + cd + cbb$$

$$-2ad - abc$$

$$-2bc - abd$$

$$-acd$$

$$-bcd$$

wo x das Quadrat der Diagonale, und a, b, c, d die Quadrate der Seiten des Vierecks bezeichnen. Die immer mögliche eine reelle Wurzel kann negativ, und damit die Diagonale ($=\sqrt{-x}$) imaginär werden, wo die Auflösung nnmöglich ist, z. B. wenn zwei neben einander liegende Seiten des Vierecks gegen die beiden übrigen für den verlangten Zweck zu klein sind."

Mir ist die obige Bemerkung neu gewesen.

north per the property of the state of the s

position of plants and a second of contract to contract the second of th

the Livery water Autoring on committee Made

G

VIII.

Geometrische Untersuchungen über Potenzlinie, Potenzentrum und Potenzkreis, Polarität, Aehnlichkeitspunkte und Aehnlichkeitsaxen.

Von

Herrn C. F. Arndt,

Lehrer am Gymnasium zu Stralsund. ")

I. Potenzlinie, Potenzcentrum und Potenzkreis.

Aufgabe. Den geometrischen Ort des Punktes zu betimmen, für welchen die Quadratdifferenz seiner Enttraungen von zwei festen Punkten eine constante

Anflösung. Sind A, B die festen Punkte, M der Mittelinkt von AB, und ist Q der Durchschnitt des von dem beliebigen hakte P auf AB gefällten Perpendikels mit AB, so ist (Euclid. Jem. Lib. 11. prop. 12. 13.)

$$PA^2 = PM^2 + AM^2 \pm 2AM \times QM$$

$$PB^2 = PM^2 + AM^2 \mp 2AM \times QM,$$

8

¹⁾ Ich glaube, dass diese ganz einfache, bloss die elementarsten Sätze in Anspruch nehmende Darstellung der Hauptresultate der neueren geometrischen Untersuchungen wohl zu der so sehr zu wünschenden weitern Verbreitung dieser Gegenstände geeignet sein und vielleicht eine neue Veranlassung zu deren Einführung in den geometrischen Elementarunterricht geben wird.

mit Beziehung der Zeichen auf einander; folglich durch Subtraction

indem man das obere oder untere Zeichen zu nehmen hat, jenach-

dem PA grösser oder kleiner als PB ist.

Nun bewege der Punkt P sich so, dass PA2 - PB2 dem constanten Quadrat q2 gleich sei, so dass q2 = 4AM × QM, so muss QM constant bleiben, d. h. die von allen den Punkten, für welche die Quadratdifferenz der Entfernungen derselben von A und B constant ist, auf AB gefällten Perpendikel müssen AB in demselhen Punkte schneiden, und folglich müssen gedachte Punkte selbst in einer auf AB perpendikulären Geraden liegen.

Wegen des doppelten Vorzeichens werden also zwei Gerade den gesuchten Ort repräsentiren. Zur Construction der Oerter bedient man sich am besten der Relation $PA^2 - PB^2 = q^2 = 0A^2 - 0B^2$

und man hat also folgende Aufgabe zu lösen.

THE THE WAR THE THE PARTY WENT Potent System Bream witching of energiacies, after and Othern

Auf einer Geraden AB einen Punkt Q so zu bestimmen, dass der Quadratunterschied seiner Entfernungen von den Endpunkten der Geraden A und B einem gege-

benen Quadrate q^2 gleich ist. Auflösung. (Taf. II. Fig. I.) Ist 1) q < AB, so beschreibt man über AB als Diameter einen Halbkreis, trage q von A aus als Sehne AC ein, falle von C auf AB das Perpendikel CD und halbire DB in Q, so ist Q der gesuchte Punkt. Denn es ist q $= AB \times AD = (AQ + BQ)(AQ + BQ) = AQ^2 - BQ^2.$

Wenn aber 2) q > AB, so errichte man BC senkrecht auf AB, trage zwischen die Schenkel des rechten Winkels q von A aus als Hypotenuse AC ein, ziehe CD senkrecht auf AC, dass es AB in D schneidet, und halbire DB in Q, so ist Q der verlangte Punkt. Denn es ist $q^2 = AD \times AB = (AQ + BQ)(AQ - BQ)$ $= AQ^2 - BQ^2.$

1st endlich 3) 9=AB, so ist B der verlangte Punkt, water the new was Recentified and then there are the state of the stat

managerians Produced with the newspecture survey and

Aufgabe. Welches ist der geometrische Ort der Punktes, für welchen die Quadratsumme seiner Entiernungen von zwei festen Punkten einem constanten Quidrate q2 gleich ist? STOLY DE WHEN THE WHEN IN

Auflösung. Nach 1. hat man die Relation

$$PA^2 + PB^2 = 2PM^2 + 2AM^2$$

folglich muss PM constant sein, da $2PM^2 = q^2 - 2AM^2 = q^2$

 $-\frac{1}{2}AB^2$, oder $PM = \sqrt{\frac{1}{2}g^2 - \frac{1}{4}AB^2}$ ist.

Falls daher q^2 nicht kleiner als ${}^1_1AB^2$ ist, wird der gesuchte Ort eine aus dem Mittelpunkte von AB mit dem obigen Radius be-Schriebene Kreislinie sein.
Zur Construction des Orts, wenn solcher vorhanden, bedien!

an sich mit Vortheil eines der Durchschnitte Q der Kreislinie mit er Geraden AB. Zu dem Ende ist die folgende Aufgabe zu lösen.

Aufgabe. Auf einer Geraden AB (Taf. II, Fig. 2.) nen Punkt Q so zu bestimmen, dass die Quadratsumme

iner Entfernungen von den Endpunkten der Geraden und Beinem gegebenen Quadrate g² gleich ist.
Auflösung, Man trage an B und AB die Gerade BL so dass der Winkel ABL die Halfte eines Rechten beträgt, und enke sich von A auf BL und AB die senkrechten AK und AL angen, so dass KA = KB, AL = AB and BK = LK wird.

Da nun $AK^2 = \frac{1}{2}AB^2$, $AL^2 = AB^2$ ist, so wird ein aus A it q beschriebener Kreis die Gerade BL gar nicht, oder in einem mkte Q, oder in zwei Punkten treffen, jenachdem $q^2 < \frac{1}{2}AB^2$ der $= \frac{1}{4}AB^2$ oder $> \frac{1}{4}AB^2$ ist, auch wird der Kreis die Verläuerung von BL über die Endpunkte treffen, wenn q>AB ist.

Findet kein Durchschnittspunkt statt, so ist nach dem Obigen Aufgabe unmöglich, findet aber einer oder zwei statt, so falle an von einem beliebigen C auf AB das Perpendikel CQ, so ist der gesuchte Punkt, weil AC^2 oder $g^2 = AQ^2 + CQ^2 = AQ^2$

Zusatz. Die Quadratsumme der Theile einer geraden Linie ein Minimum, wenn die beiden Theile einander gleich sind; ust fällt ihr Werth zwischen hab und a2, wenn a die Gerade und liegt ein Punkt auf der Verlängerung der Geraden, so ist Quadratsumme der Entfernungen desselben von den Endpunk-n der Geraden grösser als das Quadrat der letztern.

Lehrsatz. Führt man in der Ebene eines Kreises arch einen festen Punkt nach beliebiger Richtung eine erade, so jedoch, dass sie den Kreis in zwei Punkten thueidet, so ist das Rechteck aus den Entfernangen des nt gedachten Punktes von den Durchschnittspunkten er durch ihn geführten Geraden mit der Kreislinie von areranderlicher Grösse.

Nämlich wenn der gegebene Punkt sich ausserhalb b Kreislinie befindet, so gleicht das constante Recht-d dem Quadrate der vom in Rede stehenden Punkte an r Kreislinie gezogenen Tangente; liegt jener aber verhalb der Kreislinie, so hat jenes Rechteck zum trachen Maass das Quadrat der halben Sehne, welche der den gegebenen Punkt mit dem Mittelpunkte des otises verbindenden Geraden in dem gegebenen Punkte "krucht steht und auch wohl Mittelsehne genannt wird. Bewals"). Die von dem gegebenen Punkte Paus gezogene

Luclid Lib. 111. prop. 35. 36. erweist unser Theorem bloss mit Hülfe der

Gerade schneide den Kreis in D, D, und wenn P nusserhalb der Kreislinie liegt, so sei B der Berührungspunkt der von P aus an den Kreis gezogenen Tangente. Dann ist, wenn man sich BD, BD gezogen denkt, $\triangle PBD \sim \triangle PBD'$ und folglich $PB^2 = PD \times PD'$, so dass $PD \times PD'$ für alle Lagen der Geraden PDD' constant ist.

Wenn aber der Punkt P innerhalb der Kreislinie liegt, so schneide die durch denselben gehende Mittelsehne den Kreis in E und E', so wird \triangle $EPD \sim \triangle$ EPD', folglich $PD \times PD' = PE \times PE' = PE^2$ sein, so dass $PD \times PD'$ wiederum für alle Lagen der Geraden constant ist. der Geraden constant ist.

the jedec Penks distoy Tanger is the character in was disputed the County limit of the said or being doubt at the said

Zusatz. Bezeichnet man durch e die Eutfernung des gegebenen Punktes vom Mittelpunkte der Kreislinie, so überzeugt man sich kraft des pythagoräischen Lehrsatzes, dass das constante Rechteck $PD \times PD'$ der Grösse $e^2 - r^2$ oder $r^2 - e^2$ gleich ist, jenachdem P sich ausserhalb oder innerhalb der Kreislinie befindet.

memorinated for Enteringen von den Mittelpunken - und

then three-den der Burchgebnicksbanker der Arrichlinien im der

Jenes gedachte Rechteck, dessen besondere Betrachtung eine der fruchtbarsten in der Theorie des Kreises ist, hat man mit eines eigenen Namen belegt, und es die Potenz des Punktes P in Bezug auf die gegebene Kreisline genannt. Auch ist zu bemerken dass unter gleichartigen Potenzen fortan diejenigen verstanden werden sollen, welche zu Punkten gehören, die zugleich nusserhalb oder zugleich innerhalb der Kreislinie liegen, die übrigen hingegen ungleichartige Potenzen genannt werden.

Diese Unterscheidung wird durch den besonderen Charakter solcher Potenzen motivirt; das Folgende giebt weiteren Aufschluss

darüber.

9.

Lebrsatz. Der geometrische Ort aller Punkte, welchen gleiche und gleichartige Potenzen in Bezug auf zwei feste Kreislinien zugehören, ist eine auf der Center der Kreise angebrachte geräde Linie.

trale der Kreise senktechte gerade Linie. Beweis. Die gegebenen Kreise werden im Folgenden immer durch ihre Mittelpunkte C und C', die Centrale CC' durch z und die Halbmesser durch r und r' bezeichnet.

Jedes Punktes P Potenzen in Bezug auf die gegebenen Kreislinien werden durch die Grössen $\pm (e^2 - r^2)$, $\pm (e^{r_2} - r^2)$ repräsentirt (7.), wenn e und e' die Entternungen des Punktes P von den Mittelpunkten C und C' sind. Soll nun P gleiche und gleichartige Potenzen in Bezug auf C und C' darbieten, so muss mit Beziehung der Zeichen auf einander $\pm (e^z - r^z) = \pm (e^z - r^z)$ sein, also immer $e^2-e'^2=r^2-r'^2$, oder der geometrische On aller Punkte, welchen gleiche und gleichartige Potenzen zukommen, stimmt mit dem Orte aller Punkte überein, für welche die Quadratdifferenz ihrer Entfernungen von den festen Punkten C und C der constanten Grösse r2 - r'2 gleich ist, weshalb (1. 2.) der Ort.

wenn er überhaupt existirt, eine auf der Centrale senkrechte gerade Linie ist. Um aber den Ort für alle Fälle nachzuweisen, betrachten wir die verschiedenen Lagen der Kreislinien C und C' gegen einander and white man man worked her the first had

To dear the contract of the co Den in 9. betrachteten Ort nennt man die Potenzlinie (uwe

radical) der gegebenen Kreise.

Nun behaupte ich zuerst, dass die Potenzlinie zweier sich tangirender Kreise deren gemeinschaftliche Tan-

Denn für jeden Punkt dieser Tangente ist $e^2 - e'^2 = r^2 - r'^2$. folglich dieselbe die Potenzlinie (9.); auch erhellt dies rein geometrisch schon daraus, dass jeder Punkt der Berührenden gleiche und gleichartige Potenzen für beide Kreislinien darbietet, indem jede Potenz durch das Quadrat der gemeinschaftlichen vom Punkte P und dem Berührungspunkte begrenzten Tangente gemessen wird.

2) Die Potenzlinie zweier sich schneidender Kreise

ist deren gemeinschaftliche Sehne.

Denn für jeden der Durchschnittspunkte der Kreislinien ist der Quadratunterschied der Entfernungen von den Mittelpunkten C und C dem Quadratunterschiede der Radien gleich.

3) Liegen die Kreislinien ausser einander, so befindet sich der Durchschnitt Q der Potenzlinie mit der Centrale CC zwischen den Mittelpunkten C und C' ausserhalb der Peripherien beider Kreise.

Denn bestimmt man auf CC den Pankt Q so, dass QC2 - QC2 $=r^2-r'^2$ ist, so muss das in Q auf CC errichtete Perpendikel die Eigenschaft haben, dass der Quadratunterschied der Butfernungen jedes Punktes im Perpendikel von C und C' der Grösse r2-r'2 gleich ist (§. 1. 2.), und das Perpendikel wird die Potenzlinie sein, wenn jeder seiner Punkte gleichartige Pofenzen darbietet. Dies ist aber wirklich der Fall; denn da $r^2 - r'^2 = (r + r')(r - r')$ und r + r' < CC', so ist $r^2 - r'^2 < CC'$ und Q liegt folglich (2.) zunächst zwischen C und C'. Ferner findet man leicht QC $\frac{a^2 + r^2 - r'^2}{2a}$, wo a die Centrale, und $QC = \frac{a^2 - (r^2 - r'^2)}{2a}$ Nun ist aber QC > r, da wegen r + r' < a der Unterschied $\frac{a^2 + r^2 - r'^2}{2a} - r = \frac{(a - r)^2 - r'^2}{2a}$ positiv ist, und eben so ist QC' > r', da der Unterschied $\frac{a^2 - (r^2 - r'^2)}{2a} - r' = \frac{(a - r')^2 - r^2}{2a}$ ebenfalls positiv ist, weshalb Q ausserhalb beider Peripherien liegt.

4) Liegen endlich die Kreislinien in einander, so befindet sich Q ausserhalb beider Peripherien auf der Verlängerung von CC über C' hinaus, wenn der Kreis C' < C ist, welches ebenso wie in 3)

The work of the state of the st

The state of the s Zusatz. Bestimmt man zu je zweien von 3 Kreislinien die Potenzlinien, so treffen diese drei Potenzlinien in einem und dem selben Punkte, dem Potenzeentrum (centre radical), zusammeu.

Denn der Durchschnift O der Potenzlinien der Systeme C und C', C und C" bietet sowohl für C und C', als für C und C" gleiche Potenzen dar, also muss er auch gleiche Potenzen für C' und C' darbieten, und folglich auf der Potenzlinie der Kreislinien C' und C' liegen.

Bieraus fliesst, dass sowohl die gemeinschaftlichen Tangenten dreier Kreislinien, als auch die gemeinschaftlichen Sehnen in einen

und demselben Punkte zusammentreffen (§. 10).

The Materian of the State of the Control of the Con and another protessed as 12 p. asional separation of the

Lebratz. Der geometrische Ort aller Punkte, welche gleiche und ungleichartige Potenzen in Bezug auf zwei Kreislinien C und C' darbieten, ist, wenn er überhaupt existirt, eine aus dem Mittelpunkte der Centrale CC" beschriebene dritte Kreislinie, und das Quadrat des

Halbmessers derselben ist der Grösse $\frac{r^2+r'^2}{2}-\frac{\sigma^2}{4}$ gleich.

Beweis. Jedes Punktes P Potenzen in Bezug auf die gegebenen Kreislinien werden durch die Grössen ± (e2 - r2), ± (e'2-r2) repräsentirt (7). Soll nun P gleiche und ungleichartige Potente darbieten, so muss mit Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander $\pm (e^2 - r^2) = \mp (e^2 - r^2)$, oder für beide Fälls $e^2 + e^2 = r^2 + r^2$ sein. Folglich stimmt der betrachtete Oct mit dem Orte aller Punkte überein, für welche die Quadratsumme ihre Entfernungen von den festen Punkten C und C' der constanten Grösse " + " gleich ist, weshalb der Ort (3. 4. 5.), wenn tt überhaupt existirt, eine aus dem Mittelpunkte von CC' mit dem obigen Halbmesser beschriebene Kreislinie ist. In 4. und 5. ist aber gezeigt, dass der Ort nur dann möglich ist, wenn r2 + r2 nicht kleiner als 1a2 ist. Die Lage des Orts für die verschiedenen lagen der Kreislinien wird durch den nächsten Paragraphen nahm bestimmt, and So line 1900 to 190 to the mine want to me

and the state of the land and the state of t The first the second of the se

1) Wenn die gegebenen Kreislinien sich benühren so ist der Ort, den wir im Folgenden Potenzkreis nennen wollen, die beide Kreise in ihrem gemeinsnmen Berührungspunkte tangirende Kreislinie, und liegt gant innerhalb des grössern Kreises. Nur wenn die Kreislinien gleich sind, und Berührung von Aussen statt findet, geht der Potenzkreis in den gemeinschaftlichen Contactpunkt über.

Denn die Quadratsumme der Entfernungen des Berührungspunktes von den Mittelpunkten C und C' ist der Quadratsumme der Radien gleich, weshalb (12) der Potenzkreis beide berührt, und da der Mittelpunkt desselben innerhalb der grössern Kreislinie liegt, w

wird der Kreis auch ganz innerhalb der grössern liegen. In der That ist hier $r^2 + r'^2 + \frac{1}{2}a^2 = r^2 + r'^2 + \frac{1}{2}(r + r')^2$ $=\frac{1}{2}(r + r')^2$, und folglich der gesuchte Halbmesser $\frac{1}{2}(r + r')$ $=\frac{1}{2}(r + r') + r'$, und dies ist die Entfernung des Mittelpunkts der Centrale vom gemeinschaftlichen Contactpunkte.

2) Schneiden sich die Kreislinien, so geht der Potenzkreis durch ihre Durchschuittspunkte, weil jedem der letztern die Eigenschaft zukommt, dass die Quadratsumme seiner Entfernungen von den Mittelpunkten C und C' der Quadrutsumme Of Integer den siroi Lotenzehenen der Radien gleichkommt.

3) Liegt eine Kreislinie C' in der andern C, so findet immer ein Potenzkreis statt, da in diesem Falle a < r - r', mithin $r^2 + r'^2 - \frac{1}{2}a^2 > \frac{1}{2}(r - r')^2$, also positiv ist.

4) Nur wenn die eine Kreislinie ausserhalb der audern liegt, findet nicht immer ein Potenzkreis statt, da hier r2 + r'2 kleiner uls 1e2 sein kann mit nadade jangad binid tahunt par

hugelbrantantle ge mutrittee Ore aller lunker in

Berühren sich drei Kreislinien von Anssen, und ist C unter ihnen die grösste, so werden die etwanigen Durchschnitte der Po-tenzkreise für die Systeme C und C, C und C" auf der gemeinschaft-lichen Tangente der Kreislinien C' und C" sein.

Denn jedem der gedachten Durchschnitte entsprechen gleiche Potenzen sowohl für C und C, als für C und C', und da er ausserhalb der beiden Kreislinien C und C'' liegt, so muss er sich auf der Lateren befinden Potenzlinie der letztern befinden, ang ann Hoe all beitrangen

dirbiteles, we must mit Beziehnng der meen nod untern Boichon und elnanden die eine Laide Maller

Für zwei Kugeln C, C gieht es immer eine Ebene, deren sämmtlichen Punkten gleiche und gleichartige Potenzen in Bezug auf die Kugeln entsprechen, und diese Ebene gennt man die Potenzebene der beiden Kuour dem Mittelpunkte von Communicipale singer Langaron Setlert. onne

Man schneide nämlich die Kugeln durch beliebig viele durch ihre Mittelpunkte gehende Ebenen, so giebt es für jedes der dadurch entstehenden Kreispaare eine Potenzlinie, welche auf der Centrale CC' senkrecht steht, und zwar in einem Punkte der Centrale, dessen Lage nur von der Grösse der Halbmesser und der Centrale abbängt. Deshalb werden alle Potenzlinien in demselben Punkte der Centrale auf der letztern senkrecht stehen, und sie liegen daher in einer und derselben auf der Centrale senkrechten Ebene (Euclid Lib. XI. prop. 5.).

Zusatz. Die Potenzebene zweier sich herührender oder schneidender Kugeln ist resp. deren gemeinschaftliche Berührungs- oder Durchschnittsebene (§. 10. 1. 2.).

Debrodes, "Die olege de dige Mendengen beleem Bertlemen. Debrode Transpola (olege bleede bleeft) and des Edd bro restretor

Zusatz. Die Potenzebenen dreier Kugeln, zu zweien verbunden, haben eine gemeinschaftliche Durchschnittslinie, welche auf der durch die Mittelpunkte der 3 Kugeln bestimmten Ehene senkrecht steht, und Potenzlinie der Kugelflächen genanntswird, abstin hin sen all zug plan

Denn die 3 Kreise, in welchen die durch C, C', C'' gehende Ebene die Kugeln schneidet, haben (11.) ein gemeinschaftliches

Potenzcentrum und dieses muss zunächst (15.) allen Potenzebenen gemeinsam sein. Sodann müssen die 3 Potenzebenen, da sie alle auf der Centrale senkrecht stehen, noch einen gemeinsamen Durchschnittspunkt haben, und die beide Durchschnitte verbindende Grade ist folglich den drei Potenzebenen gemeinsam.

The married with the same of the contract of t

Lehrsatz. Die 6 Potenzebenen oder die 4 Potenzlinien von 4 Kugeln, von deren Mittelpunkten 3 nimmer in gerader Linie liegen, haben einen gemeinsamen Durchschuittspunkt, das Potenzcentrum für die vier

Kugeln genanut.

Beweis. Der Durchschnittspunkt der Potenzlinien für die beiden Systeme C, C, C''; C, C''' hat die Eigenschaft, dass ihm gleiche Potenzen für beide Systeme zugehören; also bietet jener Punkt gleiche Potenzen sowohl in Bezug auf die Kreislinien C, C'', C''', als in Bezug auf die Kreislinien C', C'', C''' dar, und er muss daber einerseits in der Potenzlinie des Systems C, C'', C''', andrerseits in der Potenzlinie des Systems C', C''', C''' liegen, so dass die 4 Potenzlinien, also auch die 6 Potenzebenen, in einem Punkte zusammentreffen.

allimi of - 19, also the

Mit Rücksicht auf zwei Kugeln giebt es immer eine dritte Kugel, deren sämmtliche Punkte gleiche und ungleichartige Potenzen für die ersten Kugeln darbieten, wenn nur die Quadratsumme der Halbmesser der letztesn nicht kleiner als die Hälfte des Quadrats der Centrale ist.

Wie nämlich 15. aus 9. erhellet, so fliesst unser Satz aus 12.

20.

Aus 13. 1) 2) folgt ferner, dass der in 19. betrachtete Ort, des man Potenzkugel nennen könnte, für zwei sich tangirende oder schneidende Kugeln beide zugleich in dem gemeinschaftlichen Contactpunkte berührt, oder durch den gemeinschaftlichen Durchschnittskreis beider Kugeln geht.

II. Anwendung des Princips der Potenzialität von Kreisen auf geometrische Lehrsätze.

largen was the Punkte

21.

Lehrsatz. Die drei in den Mittelpunkten der Seiten eines Triangels auf dieselben senkrecht errichteten Geraden treffen in einem und demselben Punkte zusammen.

Beweis. Aus den Spitzen des Triangels C, C', C" denke mat sich drei willkührliche, aber gleiche Kreislinien beschrieben, so et hellt aus 9., dass die in den Mittelpunkten von CC', CC'', C'C' auf diese Geraden senkrecht errichteten geraden Linien die Potenzlinies der Systeme C, C'; C, C''; C', C'' sind, und sich folglich (11.)

in einem Punkte schneiden. Dieser letztere ist zugleich von den Spitzen des Triangels gleich weit entfernt, oder der Mittelpunkt des um das Dreieck beschriebenen Kreises. to good, and departies? "make "" and more of

1909 The Lagrange Spiritary Control of Manager

Lebrsatz. Die 3 von den Spitzen eines Triangels auf

Lehrsatz. Die 3 von den Spitzen eines Triangels auf die Gegenseiten gefällten Perpendikel treffen in einem und demselben Punkt zusammen *).

Beweis. A, B, C seien die Spitzen des Triangels, D, E, F die Durchschnittspunkte der von C, B, A auf die Gegenseiten gefällten Perpendikel mit diesen Seiten.

Man denke sich aus A, B, C als Mittelpunkten mit den drei Halbmessern R, r, q Kreislinien beschrieben, und bestimme diese Halbmesser so, dass die Relationen stattfinden:

$$R^{2}-r^{2} \equiv CA^{2}-CB^{2},$$

 $R^{2}-\rho^{2} \equiv BA^{2}-BC^{2},$

n dass also R willkührlich ist, die beiden andern Radien aber

$$r^2 - \varrho^2 = AB^2 + AC^2.$$

Da vun (§. 9.) CD, BE, AF die Potenzlinien der drei bedriebenen Kreise sind, so treffen (§. 11.) dieselben in einem einren Punkte zusammen. The brand block paint records and

23. The state of t

Zusatz. (Taf. II. Fig. 3.) Es sei BF die Höhe des bei B achtwinkligen Triangels ABC, ferner AD = AB senkrecht auf AB = AB senkrecht auf ABentrellen. (Hülfslinien des pythagoräischen Satzes.)

Es kommt darauf an, ein Dreieck nachzuweisen, in welchem so eben charakterisirten Linien Höben sind. Zu dem Ende fälle un von A und C auf CD und AE die Perpendikel AG und CH, eren erstere BF in P schneiden mag. Dann finden folgende Um-

linde statt:

Weil erstens $\angle D = PAB$ (jeder = 90° - DAG), ferner $BAC = \angle KBP$ (denn jeder = $90^{\circ} - ABF$), also auch $90^{\circ} + BAC = 90^{\circ} + KBP$, d. i. $\angle DAC = ABP$, und endlich AB = AB ist, so erhellt die Congruenz der Triangel DAC und ABP, woraus fliesst PB = AC. others of state of vests beautiful and

*) Grunert Analyt. Geom. Theil I. S. 58, Theil II. S. 54 - 55. Der letz-tere Beweis stützt sich auf die Theorie der Transversalen, und der erstere ist analytisch.

M. vgl. auch den sinnreichen Beweis von Gauss in Carnots Geom. der Stellung (Ueb. v. Schumacher) Theil II. S. 363. Gauss weist ein Dreieck nach, für welches die in den Mittelpunkten der Seiten auf letztere errichteten Perpendikel die Höhen des gegebenen Dreiecks sind, so dass dann dieselben (21.) sich in einem Punkt schneiden müssen.

Ganz ebenso wird erwiesen, dass CH die Linie BF in einen Pankte schneidet, dessen Entfernung von B der Geraden AC gleich ist, so dass also die Gerade BF mit den Perpendikeln AG, CH in einem und demselben Punkte P zusammentrifft, wodurch das Dreieck ACP entstanden ist, das BF, CD, AE zu Höben hat. Die letztern müssen sich daher in demselben Punkte schneiden (22). Charles of the black with a market transfer man land by the ball to

Ad fact often i of allton berne elicot tretten in often Lehrsatz. Die 3 Gernden, welche die Winkel eines Dreiceks balbiren, and auch die 3 Geraden, von dener eine einen Winkel des Dreiecks, die andern die Nebenwinkel der übrigen halbiren, treffen in einem und denselben Punkte zusammen, donn diengelien et

Beweis, Ister Fall. Das Dreieck sei ABC. Zunache behaupte ich, dass man auf den Seiten AB, AC, BC die Punkte D. E, F so bestimmen könne, dass je zwei der dadurch bewirkten 6 Abschnitte, welche eine Winkelspitze des Dreiecks zum gemein-

schaftlichen Endpunkt haben, einander gleich sind.

Denn setzt man AD = x, und nimmt AE = AD, CF = CEso wird sein CE = b + x, BF = a - b + x, and damit no BF = BD werde, hat man x nur so zu wählen, dass die Relation statt habe x = c - a + b - x, oder $x = \frac{1}{2}(b + c - a)$, und

das ist immer möglich.

Nuchdem die Punkte D, E, F so bestimmt sind, denke m sich aus A, C, B resp. mit AD = AE, CE = CF, BF = BD drei Kreise beschrieben, welche sich in D, E, F von Aussen berühren werden, so werden die in D, E, F auf AB, AC, BC a. richteten Senkrechten die gemeinschaftlichen Tangenten sein, und sich (11,) in einem Punkte O schneiden. Die von O nach den Wikelspitzen gezogenen Geraden müssen aber die Winkel des Dreicht balbiren, da, indem O das Potenzcentrum, z. B. UD = OE, ale die Triangel AOD, AOE congruent sind, und mithin der Winld A durch OA halbirt wird. Folglich treffen AO, BO, CO in dense ben Punkte zusammen, der der Mittelpunkt des in das Dreieck be schriebenen Kreises ist and Deargaid O mon described

2ter Fall. Ganz wie vorlier wird gezeigt, dass man auf ie Seite AB selbst den Pankt D, und auf den Verlängerungen der Seiten CA, CB über A, B hinaus die Punkte E, F so bestimmt könne, dass AD = AE, BD = BF, CE = CF sei, und das man also aus A, B, C drei Kreise beschreiben könne, welche sich berühren. Die drei in D, E, F auf die Seiten errichteten Perpedikel treffen dann in einem Punkte O zusammen, der die Eigen schaft hat, dass OA, OB, OC die Winkel des Dreiecks halbiren Uebrigens berühren sich die Kreise A und B von Aussen, A und

C, so wie B und C von Innen.

Auch erhellet, dass stets 4 Kreise existiren, welche drei sid schneidende gerade Linien berühren.

Dass die drei von den Spitzen eines Triangels nach den Mo telpunkten der Gegenseiten gezogenen Geraden sich in einem Pankt schneiden, kann auf die einfachste Art so erwiesen werden

In Taf. II. Fig. 4. seien D, E die Mittelpunkte von AB und C. und CD, AE schneiden sich in O, so kann zunächst behaupwerden, dass CO doppelt so gross als DO, and AO doppelt gross als OE ist.

Denn zieht man DH parallel AE, so wird EB in H halbirt, der EH ist die Hälfte von EC, also muss auch DO die Hälfte OC sein. Auf ähnliche Art wird gezeigt, dass OE die Hälfte

on OA ist.

Da sich also je zwei Transversalen so schneiden, dass der nach Winkelspitze gerichtete Abschnitt doppelt so gross als der anre ist, so muss die Transversale von B nach der Mitte von AC rch O gehen; denn wenn sie CD in U schnitte, so müsste CO'.

Diesen Durchschnittspunkt nennt man den Schwerpunkt des

Brweis fries Malt - Day Drainels on date

Lebrsatz. Der Schwerpunkt eines Triangels, den rehschnittspunkt der 3 Höben, und der Mittelpunkt um den Triangel beschriebenen Kreises liegen stets gerader Linie, so dass sich der Schwerpunkt zwis hen den beiden andern befindet und vom Höhendurchnitt doppelt so weit entfernt ist, als rom Mittelpunkte nur das Dreieck beschriebenen Kreises.

Beweis. ABC (Taf. II. Fig. 5.) sei der Triangel, CD und senkrecht auf AB und BC, ihr Durchschnitt H, CF nach der te van AB gerichtet, und CS doppelt so gross als SF, so dass der Schwerpunkt (25.), und endlich M der Mittelpunkt des umrichenen Kreises, so dass MF senkrecht auf AB ist. Man ziehe I, SM, so soll HSM eine gerade Linie und HS doppelt so gross

SM sein.

Du jeder der Winkel ABE, CHE = 90° - BCD, so ist ARE A CHE, und folglich CH: AB = CE: AE. Da ferner FMB = IACB, so ist $\triangle FMB \sim \triangle ACE$, und folglich FM:FBCE: AE, also nach dem Obigen CH: AB = FM: FB. Number AB doppelt so gross als FB, also muss CH doppelt so als FM sein; and da SC = 2SF, and endlich $\angle HCS = SFM$, so sind die $\triangle \triangle CHS$, SFM äbnlich, mithin $\triangle CSH = FSM$, folglich HSM eine gerade Livie, and SH = 2SM. "L" Carel Lrame Leachenthon Kanne, were

Teber Aehnlichkeitspunkte und Aehnlichkeitsaxen. when the state of rokel ner Bresen while

laristoca. This drai in D. E. F. auf die Seifen artichieren

off or for the Kingan. donce the beneauer behrsatz. Zieht man zwei parallele Radien zweier reislinien, und verbindet die Endpunkte derselben arch eine Gerade, so geht diese für alle Paare auf derthen oder auf verschiedenen Seiten der Centrale be-Micher Rudien immer durch denselben Punkt der Cenaleared as annial adopted to be which state to not the size of their on

Beweis. Der Kreislinien Mittelpunkte seien C, C' und r, r' Radien, die wir ungleich setzen, wenn die Radien auf derselben

Seite der Centrale liegen. Findet nun das Letztere statt, so sei der parallelen Radien verbindenden Geraden; dann wird sein CA: C'A = r: r', folglich CA - C'A: CA (oder C'A) = r - r': r (oder r'), folglich $CA = \frac{ar}{r-r'}$, $CA = \frac{ar'}{r-r'}$, wenn α die Centrale bedeutet. Demnach behält CA oder C'A einen unveränderlichen Werth, w. z. b. w.

Liegen nun ferner die parallelen Radien auf verschiedenen Seiten der Centrale, so sei J der Durchschnittspunkt der die Eod punkte der Radien verbindenden Geraden mit der Centrale, und man findet $CI = \frac{ar}{r+r'}$, $C'I = \frac{ar'}{r+r'}$, so dass I ein unveränder-

licher Punkt ist. - K intponit) almogiated interpretate medall

the state of the last to be a supposed of the Architect of the last to be a supposed to the state of the stat marken The second second second as a contract

Die Punkte A, I, welche wir so eben betrachtet haben, worder resp. der äussere (directe) und innere (inverse) Aehnlichkeitspunkt der gegebenen Kreislinien genannt. the rior question of the contract to the

and armited Hymen January 29.

Zusätze. 1) Zweier sich von Aussen tangirender Kreislinien inverser Aehnlichkeitspunkt ist deren gemeinsamer Berührungpunkt.

2) Berühren sich zwei Kreislinien von Innen, so ist ihr direct

Aehnlichkeitspunkt ihr gemeinsamer Berührungspunkt.

3) Liegt eine Kreislinie innerhalb der andern, so befindet sich der directe Aehnlichkeitspunkt beider innerhalb der kleinern Kreilinie, in allen andern Fällen aber ausserhalb derselben.

4) Liegt eine Kreislinie ganz ausserhalb der andern so befadet sich der inverse Achnlichkeitspunkt beider ausserhalb beider Peripherien, in allen andern Fällen ist er innerhalb der kleinen

Peripherie.

5) Zieht man von einem der Achulichkeitspunkte an die ein Kreislinie die Tangenten, so werden diese auch Tangenten der andern Kreislinie sein, so dass man an zwei Kreislinien die 4 grmeinschaftlichen Tangenten sehr leicht mit Hülfe der Achnlichken punkte construiren kann.

selford and do to them in 30. In a sind deliver a me

Beschreibt man mit zwei gegebenen Kreisen zwei neue Kreise concentrisch, deren Halbmesser dasselbe Verhältniss zu einander haben, als die Halbmesser der ursprünglichen Kreise, so kommt den neu beschriebenen Kreisen derselbe directe und inverse Aehnlichkeitspunkt zu als den gegebenen.

Denn sind r, r' die ursprünglichen, e, e' die neuen Halbmesser, so dass $r:r'=\varrho:\varrho'$, so ist, wenn A der directe Aehnlichkeitspunk der gegebenen Kreislinien ist, $AC = \frac{dr}{r-r}$ (27.).

 $= \varrho : \varrho - \varrho'$, also $\frac{r}{r - r'} = \frac{\varrho}{\varrho - \varrho'}$, so hat man $AC = \frac{\varrho}{\varrho}$ auch A der directe Aehnlichkeitspunkt der mit e, e' enen Kreislinien. hulicherweise erhellt das Theorem für den innern Achnlich-

> on a facility of the owner of a broad the office of a real Whether I will be the state of the state of

whentered the so is a marketing oil tower and bound Anfgabe, alle Systeme je zweier mit zwei gegebenen nien concentrischer Kreise zu finden, welche mit den erstern en Aehnlichkeitspunkte haben, wird am einfachsten so gelöst: die Entfernungen eines Achnlichkeitspunktes von den Mitcten der gegebenen Kreise als Diameter beschreibe man zwei und ziehe durch den Aehnlichkeitspunkt eine beliebige Gewelche die neu beschriebenen Kreislinien in zwei Punkten et, so müssen die gesuchten concentrischen Kreise durch unkte gehen, weil die gezogene Gerade solche Kreise in sannten Punkten zugleich tangirt.

wall in 32, nagertander

nstruirt man also für drei aus C, C', C" mit den esseru r, r', r" beschriebene Kreislinien die äussern ichkeitspunkte A, A', A" und die inneren I, I', I', so es unendlich viele Systeme je dreier mit den geen concentrischer Kreislinien, welchen dieselben

ichkeitspunkte zukommen. an bestimme nämlich für ein willkührliches q den Radius q $s r : r' = \varrho : \varrho'$, so werden die mit ϱ, ϱ' beschriebenen Kreisdieselben Aehnlichkeitspunkte haben, als die mit r, r' jenen strisch beschriebenen (30). Sodann werde ϱ'' so angenommen, $r:r''=\varrho:\varrho''$, so kommt auch den Kreislnien ϱ,ϱ'' derselhe ichkeitspunkt zu als den mit ihnen concentrischen r,r''. Aus Proportionen fliesst aber die dritte $r':r''=\varrho':\varrho''$, und folgwird zu gleicher Zeit der Aehnlichkeitspunkt der Kreislinien mit dem der jenen concentrischen Kreislinien r', r" überein-

e willkührlich ist, so geht die Zahl der Systeme ins Unthe thin of would be substanton all farms

Lehrsatz. Zieht man durch den einen Aehnlichkeitst zweier Kreislinien C und C'z. B. A eine beliebige usversale, und bezeichnet die Durchschnittspunkte elben mit den Kreislinien C und C'resp. mit M, N; , so dass M und M' die dem Aehnlichkeitspunkt chst liegenden Punkte sind, so sind die Rechtecke

AMXAN', ANXAM'

the december of the one gleich, und von unveränderlicher Grösse, wie man die Transversale ziehen mag.

Beweis. Wegen der Parallelität der Radien CM, C'M; CN CN' ist AM: AM = r:r', AN: AN = r:r', folglich AM: AM = AN: AN', oder die Rechtecke $AM \times AN'$, $AN \times AM'$ sind einander gleich. Ferner ist $\frac{AM}{AM'} \times AM'$. $AN' = AM \times AN' = \frac{1}{2}$ \times $AM' \times AN'$, und da $AM' \times AN'$ die Potenz des Punktes A für die Kreislinie C', also unveränderlich ist, so muss auch $AM \times AN$, oder $AN \times AM'$ von unveränderlicher Grösse sein.

Sind B, B' die Berührungspunkte der von A aus gezogenen gemeinschaftlichen Tangente mit den Kreislinien, so übersieht mus

leicht, dass das in Rede stehende constante Rechteck dem Rechter

AB × AB' gleich ist, a transfer eine alleberge auffror and the gleich ist, a transfer and transf

Lebrsatz. Werden zwei Kreislinien von einer drit-ten gleichartig (d. h. zugleich von Aussen, oder zugleich von Innen) berührt, so liegen die Berührungspunkte mit dem directen Aehnlichkeitspunkte in gerader Linie, Findet aber ungleichartige Berührung statt, so liegt der inverse Achnlichkeitspunkt mit den Berührungspunk-

ten in gerader Linie.

Beweis. Zuerst berühre (Taf. II. Fig. 6,a.) die Kreislinie \emptyset die gegebenen C und C' in den Punkten M, N' von Aussen, s dass O, M, C; O, N' C' in gerader Linie liegen, und OM = ON ist. Zieht man die Gerade MN', welche die Kreislinie C in N schneidet, so ist L OMN' = ON'M = C'N'M' = C'M'N'. folgeich C'M' with C'M' such and C'M' and lich C'M' mit CM parallel, weshalb MN' durch den ausseren Acha

lichkeitspunkt A der Kreislinien C, C geht.

Berührt zweitens die Kreislinie o (Taf. II. Fig. 6.n.) die gegebenen in m und n' von Innen, so dass ocm, oc'n gerade Linien sind, und om = on' ist, so ist, wenn die Gerade mn' die Kreislinie C' is m' schneidet, $\angle omm' = om'm = Cm'n'$, also Cm' mit Cm parallel, we shalb mn' durch den directen Aehnlichkeitspunkt geht.

Wenn endlich drittens (Taf. II. Fig. 6. b.) die Kreislinie O die Kreislinie C in M von Aussen, die Kreislinie C' aber in N von Innen berührt, so dass OMC, ON'C' gerade Linien sind, and OM = ON' ist, so ist, wenn MN' den Kreis C' in M' schneide, L OMM = ON'M' = CM'N', folglich C'M' parallel mit CM' weshalb, da die Halbmeser auf verschiedenen Seiten der Centrale liegen, die Gerade MN' durch den innern Achnlichkeitspunkt I hen der niug.C. C van Ausian, I van Ingen Levie has in an four mistores about the market to the property

Denkt man sich in Taf. II. Fig. 6.a. von A die gemeinschaftliche äussern Tangenten gezogen, weiche die Kreislinie C in B, b, die andere in B, & berühren, so erhellt, dass die Berührungspunkt jeder beide Kreislinien von Aussen tangirenden Kreislinie auf der Bogen BMb, B'M'U liegen werden, und auf den andern Bogen die Berührungspunkte aller beide von Innen tangirenden Kreise.

Das Umgekehrte findet statt, wenn die Kreislinien ungleicht-The Ward of the Same of the Sa

tig berührt werden.

Auch erhellt, dass keine Kreislinie die gegebenen in den Bebrungspunkten der Tangenten zugleich berühren kann.

one or when the relation of the state of the relative to the state of Es seien nun die Kreislinien C, C", C" so beschaffen, dass sich Es seien nun die Kreislinien C, C', C'' so beschaffen, dass sich wei neue C'', C'V beschreiben lassen, von denen die erste die drei regebenen von Aussen in den Punkten M, M', M'', die andere dierlien van Innen in den Punkten N, N', N'' berührt. Der änssere lebnlichkeitspunkt der Kreislinien C, C' liegt dann (34.) sowohl auf der Geraden MM', als auf NN', der äussere Aehnlichkeitspunkt von C, C'' sowohl auf MM'', als auf NN'', der äussere Aehnlicheitspunkt von C', C'' sowohl auf M' M'', als auf N' N''. Da nun, denn A, A', A'' die directen Aehnlichkeitspunkte der Systeme C, C'; C', C'', C'', die Geraden AMM', ANN'; A'MM'', A'NN'', Transversalen der Systeme C, C'; C'' sind, so finden (33) die Relationen statt: Cr ; C' sind, so finden (33.) die Relationen statt:

> $(AM \cdot AM' = AN \cdot AN')$ $\begin{cases} A'M \cdot A'M'' = A'N \cdot A'N'' \\ A''M' \cdot A''M'' = A'N \cdot A''N'' \end{cases},$

d die Punkte A, A', A'' bieten somit gleiche und gleichartige denzen für die Kreislinien C''', C^{IV} dar, oder AAA'' ist eine

Sind die Kreise C, C, C' ferner so beschaffen, dass sich zwei me C'', C'V beschreiben lassen, deren erster die Kreise C, C an Aussen, C'' von Innen, der andere C, C' von Innen, C'' aber an Aussen berührt, so erhellet ganz wie vorher, dass die Aehnder Kreise C'', CIV liegen.

Wir haben daher folgendes principal and the transfer of the tr

the reviewed from durate than the Act of the heart man a sold

Theorem. Wenn drei Kreise C, C', C" so beschaffen and dass sich zwei neue C", C'' beschreiben lassen, von alchen der erste alle drei von Aussen, der andere alle Akeitspunkte der gegebenen Kreise in der Potenzli-is der neu beschriebenen.

Nann man zweitens zwei Kreise beschreiben, von andere C, C von Aussen, C' von Innen, der en der directe Aehnlichkeitspunkt von C, C', und die prersen Aehnlichkeitspunkte von C, C''; C', C'' in der Prienzlinie der peu beschriebenen Kreise.

Die so eben charakterisirten Aehnlichkeitspunkte liegen stets gerader Linie, ohne dass die Kreislinien von der in 37. angegebenen Beschaffenheit sind, nur kann dann von einer Potenzbie nicht die Rede sein. About the bounded delice.

Denn nach 32, kann man die Halbmesser der 3 Kreise so lange abnehmen lassen, dass die Kreise ganz ausserhalb einander liegen, und doch dieselben Aehnlichkeitspunkte haben, und für 3 ganz ausserhalb einander liegende Kreise sind die Bedingungen in 37.

erfüllt. Wir haben also folgendes Theorem:

Bezeichnet man die äussern Aehnlichkeitspunkte dreier Kreislinien durch A, A, A'', die innern durch I, I', I'', so liegen die Ternionen

A, A', A' A, I', I" " I, I" A', I, T

stets in gerader Linie, und diese vier Geraden heissen Aehnlichkeitsaxen, AAA" die directe, die übrigen in-

verse.°)

Ist es möglich, an die drei Kreislinien die 6 äussern gemein-

der von Monge gefundene Satz:

Dass die drei Punkte, in denen je zwei zusammengehörende der sechs an drei Kreise gezogenen äussern Tangenten sich schneiden, stets in einer geraden Linie liegen.

IV. Die hauptsächlichsten Folgerungen der Achnlichkeitstheorie bei Kreisen.

Zuerst denken wir uns in und um einen Kreis einen Triauge beschrieben, ABC, KLM (Taf. II. Fig. 7.), so dass die Seiten des letztern durch die Winkelspitzen des erstern gehen, und ferner denken wir uns die Seiten des \triangle ABC verlängert, bis sie den Tangenten in den Gegenecken in D, E, F begegnen. Dann treten folgende Umstände ein:

Die aus K mit KA = KB beschriebene Kreislinie wollen wir der Kürze halber bloss die Kreislinie K nennen, und eine ähnliche Beneunung für die aus L mit LB = LC, und aus M mit MA = MC

beschriebenen Kreislinien anwenden.

Dies vorausgesetzt werden die Kreislinien K und M von der Kreislinie L in B und C von Aussen (d. h. gleichartig) berührt, weshalb ihr directer Aehulichkeitspunkt auf der Geraden BC liegt

e) M. vgl. den analytischen Beweis von Grunert in d. Analyt. Geometrie. Theil I. S. 111 ff. Der Beweis in demselben Worke Theil II. S. 267 ff. gründet sich auf die Theorie der Transversalen. Einen speciellen Fall des Theorems beweist Meier Hirsch (Sammlung geometrischer Aufgaben Theil II. S. 368 — 70) durch Rechnung. Magnut Sammlung von Aufg. und Lehrsätzen aus der analyt. Geometrie. Erste Abtheilung S. 80.

(34.), und da derselbe sich auch auf der Centrale KM befindet, so it der Durchschnitt von BC und MK, nämlich D, der directe Achalichkeitspunkt der Kreislinien K und M.

Ganz ebenso erhellt, dass E der directe Achalichkeitspunkt der Kreislinien K und L, F der directe Achalichkeitspunkt der Kreislinien K und L, F der directe Achalichkeitspunkt der

Areislinien L und M ist.

Daher (38.) liegen die Punkte D, E, F in einer geraden Linie, nämlich in der äussern Aehnlichkeitsaxe der Kreislinien

A, L, M.

Ferner werden die Kreislinien D und E (d. h. die aus D, E an DA, EB beschriebenen Kreislinien) von der Kreislinie K in d und B ungleichartig berührt, weshalb ihr inverser Achnlichkeitswakt auf AB und DE zu gleicher Zeit liegt, also F ist.

Eben so wird eingesehen, dass E der directe Aehnlichkeitspunkt vo den Kreislinien D und F, D der directe Aehnlichkeitspunkt von den Kreislinien E und F ist.

Demnach baben wir folgendes Theorem:

Bei jedem einem Kreise eingeschriebenen Dreieck

gen die Durchschnittspankte der Seiten mit den Tanthen in den Gegenecken stets in gerader Linie*).

40.

Dass dieser Satz für alle Kegelschnitte gilt, wird so erwiesen. Die Spitze des Kegels, aus welchem der Kegelschnitt geschnitnist, heisse S und ABC sei ein in den Kegelschnitt beschriebenes
reieck; legt man durch SA eine Berührungsebene des Kegels.
Iche die Ebene SBC in der Geraden SD schneidet, so dass D
er Durchschnittspunkt von BC mit der Durchschnittslinie der erahrungsebene und der Ebene des Kegelschnitts ist, so wird DA ne Tangente des Kegelschnitts in A sein. Auf dieselbe Art conmire man die übrigen Tangenten, und deren Durchschnittspunkte den übrigen Seiten des Triangels.

Man schneide nun den Kegel durch eine Ebene so, dass der chnitt ein Kreis und von den Kanten SA, SB, SC resp. in A, C getroffen wird. Sodann sei AD' die Durchschnittslinie der rührungsebene durch SA mit der Kreisebene, dass also AD' ine Tangente des Kreises ist, welche die Verlängerung von B'C' D schneidet, und ebenso bestimme man die Punkte E', F'.
Nach 39. liegen unn die Punkte D', E', F' in gerader Linie, and da D, E, F auf den Geraden SD', SE', SF' liegen, so wern die letztern Punkte in einer Ebene, und zugleich in der Ebene Kegelschnitts liegen, und müssen sich also in der Durchschnitts

Kegelschnitts liegen, und müssen sich also in der Durchschnittsmie beider Ebenen, oder in gerader Linie befinden.

Betrachten wir jetzt zwei Vierecke ABCD, KLMN, von deen das erste in einen Kreis, das andere um denselben so beschriein ist, dass seine Seiten durch die Ecken des erstern gehen; E sei ler Durchschnitt der Seiten AB und CD, F der Durchschnitt der legenseiten AD und BC, G der Durchschnitt der Tangenten in

Steiner, Systematische Entwickelung der Abhängigkeit der geometr, Gestalten von einander etc. S. 135. - Grunert Analyt. Geometr, Theil II. S. 269. (Theorie der Transversalen).

den Gegenecken LK und MN, endlich H der Durchschnitt d

Tangenten KN und LM (Taf. II. Fig. 8.).

Da nun die Kreislinien N und L sowohl von der Kreislinie als von der Kreislinie M resp. in A, B; D, C gleichartig berül werden, so liegt ihr directer Achnlichkeitspunkt auf den drei G raden AB, CD, NL, so dass also die letztern in einem und des selben Punkte E zusammentreffen.

Ganz ebenso wird erwiesen, dass die drei Geraden BC, A.

MK in demselben Punkte F zusammenstossen.

Ferner werden die Kreislinien N und L von der Kreislinie in D und B, von der Kreislinie H in A und C ungleichartig brührt, weswegen ihr inverser Aehnlichkeitspunkt auf den Gerad BD, AC, NL zugleich liegt, und die letztern also in einem udemselben Punkt O sich schneiden müssen.

Ganz ebenso wird erwiesen, dass BD, AC, KM sich in eine Punkte schneiden, und folglich treffen die vier Geraden AC, B

KM, LN in demselben Punkte O zusammen.

Nun werden auch die Kreislivien G und H von den Kreislini K und M resp. in A, B; D, C ungleichartig berührt, daher i innerer Achnlichkeitspunkt E ist, und somit H, G, E in gerad Linie liegen. Sodann werden die Kreislinien G und H von d Kreislinien L und N resp. in B, C; A, D gleichartig berührt, dass ihr directer Achnlichkeitspunkt F ist, und somit auch F n G, H in gerader Linie liegt. Also befinden sich die vier Punk E, F, G, H in einer geraden Linie.

42.

Diese Resultate finden für alle Kegelschnitte statt.

Denn es sei wieder S des Kegels Spitze, zu welchem der Schm gehört, ABCD, KLMN ein in und um den Kegelschnitt beschri benes Viereck, dass die Seiten des letztern durch die Spitzen d erstern gehen, E, F die Durchschnitte der Gegenseiten des einz schriebenen, G, H die Durchschnitte der Gegenseiten des umschr benen Vierecks, so dass also SE der Durchschnitt der Ebenen SA SDC, E der Durchschnittspunkt der Geraden SE mit dem Kegschnitt etc., SG der Durchschnitt der durch SB, SD gelegten rührungsebene des Kegels, G der Durchschnitt der Geraden mit dem Kegelschnitt ist etc.

Man schneide die Kegelfläche durch eine Ebene, dass der Schein Kreis wird, bezeichne durch A', B', C', D'; K', L', M', E', F', G', H' die Durchschnittspunkte der Geraden SA, SB, SD; SK, SL, SM, SN; SE, SF, SG, SH mit der Kreisehenn wird erhellen, dass A'B'C'D', K'L'M'N' ein in und um den Kbeschriebenes Viereck ist, dessen Seiten und Spitzen sich berühend E', F' die Durchschnitte der Gegenseiten des in den Kennd G', H' die Durchschnitte der Gegenseiten des um den K

beschriebenen Vierecks sind.

Nach 41. liegen die Punkte E, L, N in gerader Linie, dass SE', SL', SN' eine Ebene bilden, in welcher auch die Punke, L, N liegen, und da die letztern in der Ebene des Kegelschwind, so besinden sie sich im Durchschnitt beider Ebenen oder gerader Linie.

Ferner schneiden sich nach 41. die vier Geraden A'C', B

EM, LN' in demselben Punkte O', weswegen die vier Ebenen AC', SBD, SK'M', SLN' sich in der Geraden SO treffen, nd mithin der Punkt O, als auf SO liegend, allen vier Ebenen emeinsam ist. Nun liegt aber O im Kegelschnitt, also auf den ier Geraden AC, BD, KM, LN, in welchen jene Ebenen den eggelschnitt treffen.

Endlich befinden sich (41.) die vier Pankte E', F', G', H' in erader Linie, weshalb SE', SF', SG', SH' eine Ebene bilden, in elcher auch E, F, G, H liegen, und da die letztern auch im Kestschnitt sind, so liegen sie in beider Ebenen Durchschnitt oder

gernder Linie.

Demnach entspringen folgende Theoreme:

1) Sind in und um einen Kegelschnitt zwei Vierecke beschrieben, dass die Seiten des letztern durch die eken des erstern gehen, so liegt der Durchschnitt er Gegenseiten des eingeschriebenen Vierecks mit eim Paar der Gegenecken des umschriebenen in gerader inie.

2) Die vier Diagonalen beider Vierecke treffen in emselben Punkt zusammen, so dass also auch der urchschnitt der Gegenseiten des eingeschriebenen lerecks mit einem Paar Gegenecken des umschriebenn, und dem Durchschuitt der vier Diagonalen in geader Linie liegt.

 Die vier Durchschnittspunkte der Gegenseiten leider Vierecke befinden sich in einer geraden Linie^o).

43.

Betrachten wir nun das in einen Kreis beschriebene Sechseck 1, A, A, A, A, A, A, (Taf. III. Fig. 9.), und verlängern je zwei suen, zwischen denen zwei andere liegen, bis sie sich in G, G,

0, schneiden, so treten folgende Umstände ein.

Zieht man in A_2 , A_5 ; ferner in A_5 , A_6 ; endlich in A_4 , A_1 ingenten, bis sie sich in K_2 , K_3 , K_4 schneiden, so ist (42.) G_4 in aussere Aehnlichkeitspunkt der Kreislinien K_1 , K_2 , ferner G_2 in inverse Aehnlichkeitspunkt der Kreislinien K_2 , K_3 ; endlich G_3 in inverse Aehnlichkeitspunkt der Kreislinien K_4 , K_5 ; folglich minen (38.) die Punkte G_4 , G_4 , G_5 , in gerader Linie liegen, und nyleich werden die 6 Punkte G_4 , G_5 , G_5 , G_6 , G_7 , G_8 , in einer traden Linie sein.

Da sich nun ganz wie 41. und 42. diese Sätze für alle Kegel-

Muitte beweisen lassen, so entspringen die Theoreme:

1) Bei jedem einem Kegelschnitt eingeschriebenen behseck liegen die Durchschnittspunkte der drei Seinance, zwischen denen zwei andere Seiten liegen, wis in einer geraden Linie und

2) auch die Durchschnitte der Tangentenpaare in Ecken, zwischen denen zwei andere liegen, befin-

Grunert Analyt, Geomet. Theil I. S. 114 — 15. (Speciell, Fall für den Krais). — J. Steiner Geometr. Gestalten. S. 153. — Magnus Sammlung analyt. Aufgaben. S. 191.

den sich in einer geraden Liuie, welche mit der in 1)genannten Geraden zusammenfällt").

principled by coming the sufficient of the principle of of T of hole and were 44.72 of the

and a second and the second and the second

Aus dem ersten Theorem lässt sich ein anderes ahleiten, wel ches sich auf ein in einen Kegelschnitt beschriebenes Fünfech bezieht, und als ein Grenzfall jenes betrachtet werden kann, went man sich vorstellt, dass eine Seite des in einen Kegelschnitt be schriebenen Sechsecks allmählig verschwinde. Der Satz ist folgender:

Bei jedem einem Kegelschnitt eingeschriehen Fünfeck liegen die Durchschnittspunkte irgend zweiel Seitenpaare, und der Durchschnittspunkt, welchen die jedesmalige fünfte Seite mit der Tangente in der ge-genüberstehenden Ecke bildet, allemal in einer gerale

Linie (Steiner Geom. Gestalt, S. 153.)

Beweis. In Taf, III. Fig. 10. sei A. A. A. A. d. das in den Kegelschnitt beschriebene Fünfeck, die Seiten A. A., A. A. schneiden sich in G_1 , die Seiten A_2A_1 , A_4A_5 schneiden sich in G_2 , und die Seite A_1A_5 begegne der in A_1 gezogenen Tangente in G_3 , so soll erwiesen werden, dass $G_1G_3G_2$ eine gerach Livie ist.

Man nehme zwischen A_2 und A_1 noch einen sechsten Punkt A_6 an, verbinde ihn mit A_2 und A_3 , so dass $A_1A_2A_6A_4A_4A_6$ ein in den Kegelschnitt beschriebenes Sechseck ist, und verlängere

A₂A₆ bis es A_4A_5 in Γ_2 , A_6A_2 bis es A_1A_5 in Γ_2 begegnet so muss (43.) $G_1\Gamma_2\Gamma_3$ eine gerade Linie sein.

Gesetzt nun G_1 , G_2 , G_3 lägen nicht in gerader Linie, sondern die Gerade G_1G_2 begegnete der Geraden A_1A_5 in g_2 , so lasse man sich nun den Punkt A_6 dem Punkte A_5 immer nichtschappen geraden gerade her und näher bewegen, ohne dass er mit ihm zusammenfällt; mter diesen Umständen wird die Gerade A.A. der Geraden A.A. immer naher kommen, und der Punkt T. somit dem Punkte G.

sich näher kömmen, und der Punkt I_2 somit dem Punkte G_1 sich näher bringen lassen, als jede vorgegebene Distanz beträgt. Ebenso wird der Punkt I_3 dem Punkte G_2 beliebig nahe kommen. Wenn nun der Punkt g_3 nicht mit G_2 zusammenfällt, so wird, während I_2 sich nach G_2 bewegt, die Gerade G_3F_2 zwar beliebig klein gemacht werden können, aber nicht die Gerade I_1G_2 da sie im vorliegenden Falle stets grösser als G_3g_3 ist, und da dies gegen das Öbige, so muss g_3 mit G_3 zusammenfallen, oder die Punkte G_1 , G_2 , G_3 sind in einer Geraden, w, z, b, w.

Company of the state of

e) Den Satz 1) hat Pascal (Essai sur les coniques 148 Note) gefunden, und in einer verloren gegangenen Abhandlung soll er die gauze Theorie der Kegelschnitte auf jenen Satz gegründet haben. — Vgl. Grunert Anal. Geom. Theil II. S. 270 ff., wo der Beweis von Gergonne (Annales de Mathem. XVII. p. 143.) mitgetheilt ist. — Poncelet Traité des propriétés projectives des figures, p. 81. — J. Steiner Gram. Gestalten S. 130. und Annales de Math. Vol. XVIII. — Carnot Commercia de position. Vol. II. p. 218. der Lichersetzung. Géometrie de position. Vol. II. p. 215. der Uebersetzung.

date of the second contract of the second den vorhergehenden Sätzen erhellt, wie man folgende Aufbloss mit Hülfe des Lineals lösen kann.

Wenn irgend drei Punkte eines Kegelschnitts, ie Tangenten in zweien gegeben sind, die Tan-

im dritten Punkte zu finden (39.).

Wenn irgend vier Punkte eines Kegelschnitts, e Tangeute in einem derselben gegeben ist, die nten in den drei übrigen Punkten zu finden (42.) in Taf. II. Fig. 8. sei die Tangente in A gegeben. Man e die Punkte E, F, O, ziehe EO bis sie die gegebene Tanda N schneidet, und verbinde N mit D, so hat man die Tanda D, ziehe ferner FO bis sie die Tangenten in D und A and K schneidet, und verbinde M mit C, K mit B, so hat Tangenten in C B Tangenten in C, B.

Wenn irgend vier Tangenten eines Kegelschnitts er Berührungspunkt der einen gegeben sind, die

ungspunkte der drei übrigen zu finden.

Von einem Punkte, der im Umfange des Kegelts liegt, an denselben eine Tangente zu ziehen. I. Fig. 10.)

n nehme ausser dem gegebenen Punkte A, noch vier andere A. A. so dass A. A. sich in G. ferner A.A., sich in G_2 schneiden, ziehe G_1G_2 , bis sie A_1A_3 in G_2 et, und verbinde G_2 mit A_3 , so ist A_3G_3 die gesachte Tandes Kegelschnitts. in skind outside the strice language seedings into and an

may Jour 1465

heorem. Die Potenzeentra aller Systeme dreier e, welche man erhält, wenn man die Halbmesser gegebeuen Kreise, ohne die Lage der Mittel-te zu ändern, um gleiche Grössen zugleich wachoder zugleich abnehmen lässt, befinden sich stets rader Linie, welche auf der äussern Aehnlichkeitser gegebenen Kreise senkrecht steht. am Beweise dieses Theorems sind folgende Vorbereitungen

Im Punkte S (Taf. III. Fig. 11.) treffen 3 Gerade zusammen, en mittleren die Gerade LM senkrecht ist; ferner seien von beliebigen Punkte P der Geraden SK auf SL und SM die dikel PQ und PR gefällt, so behaupte ich, dass die Proportatt finde

SQ:SR=SM:SL.

enn wegen Aehnlichkeit der AA SQP, SKL; SRP, SKM SK = SP: SL, SR: SK = SP: SM, also SQ. SL =P. SR. SM = SK. SP, daher SQ. SL = SR. SM, oder R = SM: SL.

Umgekehrt wenn diese Proportion statt findet, und PQ. PR SM senkrecht stehen, so muss LM auf SK senkrecht Denn wenn dieses nicht wäre, so müsste das von L auf SK gefällte Perpendikel die Gerade SM im Punkte M' so schneider, dass SQ:SR = SM':SL wäre, und dann müsste also SM = SM'

sein, welches ungereimt.

3) In Taf. III. Fig. 12. sind von beliebig vielen Punkten P. P. P" etc. der Geraden PP'P" auf zwei andere Gerade RR'R', 4044 Perpendikel PQ, PR; P'Q', P'R'; P"Q', P"R" etc. gefällt, sibehaupte ich, dass die Gleichheit der Verhältnisse statt finde

$$QQ':RR'=QQ'':RR''=$$
etc.

Denn zieht man durch P mit den Geraden QQ'Q', RR'R'' Parallelen, welche die Perpendikel in q', q'' etc., r', r'' etc. schwiden, so ist Pq': Pq'' = PP': PP'', Pr': Pr'' = PP': PP'', also and Pq': Pq'' = Pr': Pr'', oder Pq': Pr' = Pq'': Pr'', oder QQ': RR' = QQ'': RR''.

4) Umgekehrt, wenn auf den Geraden QQ', RR' die Punkte Q, Q', Q'' etc., R, R', R'' etc. so gewählt sind, dass sich verhält QQ': QQ'' = RR': RR'' etc., so müssen die Durchschnittspunkte der in diesen Punkten errichteten Perpendikel sich in gerader Lie

nie befinden.

Denn schnitte die Gerade PP' das Perpendikel P'', Q'' nicht is P'', W welchen Punkt das letztere mit P''R'' gemein hat, so müsste das vom gedachten Durchschnitt auf RR' gefällte Perpendikel is letztere Gerade im Punkte R'' so treffen, dass QQ': QQ'' = RR': RR'' wäre, und dann müsste nach der Voraussetzung RR'' = RR'' sein,

welches ungereimt ist.

5) Nun seien C, C', C'' die Mittelpunkte, r, r', r'' die Halbmesser dreier Kreislinien, und λ Dasjenige, um welches alle drei Halbmesser wachsen oder abnehmen; ferner seien Q, R die Durchschnitte der vom Potenzcentrum P auf die Centralen CC, CC' gefällten Perpendikel mit diesen Centralen, P' das Potenzcentrum der mit den Halbmessern $r+\lambda$, $r'+\lambda$, $r''+\lambda$ beschriebenen mit den erstern concentrischen Kreise, und Q', R' die Durchschnitte det von eben diesem Potenzcentrum auf die nämlichen Centralen wir vorher gefällten Perpendikel mit dem letztern, so ist nach dem Obigen

$$QC = \frac{CC'^2 + r^2 - r'^2}{2CC'}, \ Q'C = \frac{CC'^2 + (r + \lambda)^2 - (r' + \lambda)^2}{2CC'},$$

also durch Subtraction $Q'C - QC = \frac{(r-r')\lambda}{CC'}$, oder $QQ = \frac{(r-r')\lambda}{CC'}$. Ganz ebenso wird sein $RR' = \frac{(r-r'')\lambda}{CC'}$, also ist

$$\frac{QQ'}{RR'} = \frac{r - r'}{r - r''} \cdot \frac{CC''}{CC'}.$$

Hiernach ist das Verbältniss QQ': RR' constant, weshalb (4)

die Potenzcentra sämmtlich in einer geraden Linie liegen.

Die Richtung dieser Geraden zu bestimmen, bezeichnen wurderch L und M die äusseren Aehnlichkeitspunkte der Systeme C, C'' und C, C'', so ist nach dem Obigen $LC = \frac{r \cdot CC'}{r - C'}$, MC

$$= \frac{r.CC}{r-r'}$$
, also $\frac{MC}{LC} = \frac{r-r'}{r-r''} \cdot \frac{CC'}{CC}$, und folglich nach dem Obigen

QQ':RR'=MC:LC

Ist aber S der Durchschnitt der Geraden PP' mit CM und wird die Gerade Sl' mit LC parallel gezogen, dass sie die Permudikel PQ, P'Q' in q, q', die Achnlichkeitsaxe LM in l' schneidt, so ist Sq: SR = QQ': RR', also auch Sy: SR = MC: LC, and da MC: LC = MS: Sl', so hat man Sq: SR = MS: Sl', seshalb nach 2) die Gerade SPP' oder der Ort der Potenzeentra auf l'M oder LM, d, h. auf der äussern Achnlichkeitsaxe senkecht steht.

Wenn man die Halbmesser theils wachsen, theils abnehmen esse, so würde der Ort der Potenzcentra noch immer eine Gerade ein, welche auf einer der drei inversen Achnlichkeitsaxen senkucht stände, z. B. auf AIII', wenn man die Halbmesser r und r'underen, und r' übnehmen lässt.

Dies weiter auszuführen ist unnöthig, da es mittelst obiger incipien unter einigen Modificationen leicht erhellt*).

distance of property of the Company of the

47.

Nach dem vorhergehenden Paragraphen steht der Ort der Posiceutra auf einer Aehnlichkeitsaxe der Kreislinien, deren Halbszer r, r', r'' sind, senkrecht, und da er aus demselben Grunde al einer Aehnlichkeitsaxe der mit den Halbmessern $r + \lambda$, $r' + \lambda$, $t + \lambda$ beschriebenen Kreise senkrecht ist, so entspringt folgendes Thorem, welches, so viel ich weiss, noch nicht bestimmt ausgemochen ist:

Die Achnlichkeitsaxen aller Systeme dreier Kreise, wiche man erhält, wenn man die Halbmesser dreier getebenen Kreise, ohne die Lage der Mittelpunkte zu änten, um gleiche Grössen wachsen oder abnehmen lässt, and alle unter sich und mit der Aehnlichkeitsaxe der zegebenen Kreise parallel.

V. Polarität der Kegelschnitte.

48.

Die Spitzen beliebig vieler über einer Geraden im kann beschriebenen rechtwinkligen Triangel liegen in terum die nämliche Gerade als Diameter beschriebenen lagelfläche.

Die Grundlinie aller Triangel sei AB und C die Spitze eines wiebigen unter ihnen, so muss die durch AB als Durchmesser elegte Kugel nothwendig durch C gehen, weil die Kugel von je-

Man vergl. Grunerts Analyt. Geometrie Theil I. S. 117. Supplemente

der Ebene in einem Kreise geschnitten wird, und der Winkel in Halbkreise ein rechter ist.

and off the state of the state

Schneiden sich mehrere Ebenen in einem Punkte, und begegnen sie einer Kugelfläche, so liegen die Mittelpankte der Kreise, in welchen sie die Kugel treffen, in derjenigen Kugel, welche die Entfernung des Durchschnittspunktes der Ebenen vom Mittelpunkte der gege-

benen Kugel zum Durchmesser hat.

Bezeichnet man nämlich den Mittelpunkt der gegebenen Kugel durch C, den Durchschnittspunkt der Ebenen durch P, und ist M der Mittelpunkt eines Kreises, in welchem eine heliebige durch P gehende Ebene die Kugel trifft, so steht bekanntlich CM auf dieser Ebene senkrecht, so dass also CMP ein rechter Winkel ist. Da dies von jeder Ebene gilt, so erhellt die Richtigkeit des Theorems aus 48.

man the the dadres viv comments with corner and der nam-

Zusatz. Der geometrische Ort der Mittelpunkte aller sich in einem Punkt P schneidender Sehnen eines Kreises, dessen Mittelpunkt C, ist die um CP als Diameter beschriebene Kreislinie.

the said to your air water M quart country will report to all

Theorem. Durch einen und denselben Punkt C sind nach einer Geraden beliebig viele andere Gerade gezagen, welche der erstern in K, K', K'' etc. begegnen und unter denen CK die Senkrechte auf die gegebene Gerade ist.

Wenn nun auf derselben Seite des Punktes C auf den Geraden CK, CK', CK" etc. die Punkte M, M', M'' resp

so angenommen werden, dass die Rechtecke

CK. CM, CK', CM', CK", CM" etc.

sämmtlich gleich sind, so befinden sich M, M', M'' etc. in derjenigen Kreislinie, welche CM zum Durchmesser Int. Beweis. Es sei $M^{(n)}$ ein beliebiger unter den Punkten M'' etc. und die Gerade $MM^{(n)}$ gezogen. Wegen der Gleichheit CK. $CM = CK^{(n)}$. $CM^{(n)}$ verhält sich CK: $CM^{(n)} = CK^{(n)}$: CM weshalb die Triangel $CKK^{(n)}$, $CM^{(n)}M$ ähnlich, und also die Winkel $CKK^{(n)}$, $CM^{(n)}M$ gleich sind. Aber der erste ist en rechter, also muss auch der zweite ein rechter sein, worans die Richtigkeit des Theorems einleuchtet.

52,

Denkt man sich das ganze so eben charakterisirte System um CMK als Axe herumgedreht, so beschreibt die Gerade KKK eine auf CMK senkrechte Ebene, und die Kreislinie CMM'N eine Kugel, deren Diameter CM ist, weshalb folgendes Theorew entspringt:

Zieht man von einem Punkte C nach einer Ebene eliebig viele Gerade, die ihr in K, K', K'' etc. begegen, ist ferner CK auf der Ebene senkrecht, und weren die Punkte M, M', M'' etc. auf gedächten Geraden bestimmt, dass die Rechtecke CK. CM, CK'. CM', K''. CM'' etc. sämmtlich gleich sind, so befinden sich M'. M'' etc. in der um CM als Diameter beschrieben Kugelfläche.

53.

Die Theoreme in 51. und 52, sind der Umkehrung fähig, so se, wenn die Punkte M, M', M" in der Kugelfläche oder Kreistie nm CM als Durchmesser liegen, und gadachte Rechtecke gleich ad, die Punkte K, K', K" in der auf CM senkrechten Ebene er geraden Linie liegen.

54.

Jetzt sei C der Mittelpunkt einer Kugel, welche von mehreren reisebenen, die sich in demselben Punkte M schneiden, getroffen int; um jede dieser Kreislinien denke man sich die die Kugelfläche rührende Kegelfläche beschrieben, und die Spitzen uller der Kestlächen werden K. K', K" etc. genannt. Die Geraden CK, K', CK' etc. werden durch die Mittelpunkte der resp. Kreise I. M', M" etc. gehen, und für die beliebigen Punkte A, A', A'', in den Kreislinien, welche durch denselben Punkt M gehen, wirden die Winkel CAK, CA'K', CA'K' etc. rechte sein. Desalb müssen, du AM, A'M, A''M'' etc. auf CMK, CM'K', CM''K'' in M. M', M'' etc. senkrecht sind, die Rechtecke CK. CM', CM'' etc. sämmtlich gleich, nämlich jedes gleich im Quadrat des Radius der gegebenen Kugel sein. Da nun (49.) in Pankte M, M', M''' etc. in der um CM als Diameter beschrieten Kugel liegen, so müssen (53.) die Punkte K, K', K'' etc. in der nut CM in K senkrechten Ebene sich befinden, und wir laben das fulgende Theorem:

Gehen die Ebenen beliebig vieler Kreislinien, in dem eine Rugelfläche geschnitten wird, durch einen und inselben Punkt, so liegen die Spitzen der um jene prisitnien beschriebenen und die Kugel berührenden togelflächen jederzeit in derjenigen Ebene, welche auf den Durchschnittspunkt der erstern Ebene mit dem blielpunkt der Kugel verbindenden Geraden senkrecht, und umgekehrt, wenn die Spitzen mehrerer Kestiflächen, welche sämmtlich um eine und dieselbe Kull beschrieben sind, alle in einer Ebene liegen, so gein die Ebenen der Kreise, in denen die Kugelfläche und den Kegelflächen berührt wird, durch einen einzigunkt, und die den letztern mit dem Mittelpunkt und verbindende Gerade steht auf erst gedachter

Der in Rede stehende Durchschnitts

Der in Rede stehende Durchschnittspunkt ist Pol der Ebene, siche die Spitzen der Kegelslächen enthält, in Bezug auf die gesteme Kugel, und die Ebene Polarebene genannt worden.

Man vergl. den Beweis unseres Satzes von Grunert in der analyt. Geometrie Theil 1. S. 283 - 87.

Zusatz. Schneiden sich beliebig viele Sehnen eines Kreises, dessen Mittelpunkt C, in demselben Punkte N. und construirt man in den beiden Endpunkten jeder Sehne die Tangenten des Kreises, so liegen die Durchschnittspunkte aller Tangentenpaare in einer einzigen geraden Linie, welche auf CM senkrecht steht, und un-

Die Gerade heisst Polare jenes Punktes, und dieser Pol der

Geraden in Bezug auf die zu Grunde gelegte Kreislinie.

56.

Der Satz 55. behält seine Richtigkeit für alle Kegelschnitte, Denn es sei S die Spitze des Kegels, zu welchem der Schnitt gehört, und AB, A'B', A'B'' beliebig viele in demselben Punkte M zusammenkommende Sehnen des Kegelschnitts, so dass SM die Durchschnittsljnie der Ebenen SAB, SA'B', SA''B'' ist. Wird nun der Kegel von einer Ebene geschnitten, dass der Schnitt ein Kreis wird, und begegnen die Seiten des Kegels SA, SB; SA', SB' etc. der Peripherie des Kreises in a, b; a', b' etc., so werden auch die Kreissehnen ab, a'b' etc. in demselben Punkte m zusammentreffen, welcher der Durchschnitt der Geraden SM mit der mentreffen, welcher der Durchschnitt der Geraden SM mit der Kreisebene ist, indem dieser Punkt z. B. in den Ebenen Sab und der Kreisebene zu gleicher Zeit, also in ihrer Durchschnittslinie ab ist.

Nun seien K, K', K'' ... die Durchschnitte der Tangentenpaare in A, B, in A', B', in A'', B'' etc., und k, k', k'' ... die Durchschnitte der Tangentenpaare in a, b, in a', b', in a'', b'' etc. so werden SKk, SK'k', SK''k'' etc. gerade Linien sein, da z. BSK sowohl als Sk die Durchschnittslinie der durch SAa. SBI gehenden Berührungsebene des Kegels ist. Nach 55. liegen aber die Punkte k, k', k" etc. in gerader Linie, weshalb Sk, Sk', Sk" in einer Ebene sind, in welcher die Punkte K, K', K' liegen. Die letztern Punkte sind aber auch in der Ebene des Kegelschnitts, mithin im Durchschnitt beider Ebenen, d. h. in gerader Linie, welche die Polare mit Rücksicht auf den Durchschnitt der Sehnen als Pol für den zu Grunde gelegten Kegelschnitt genaunt wird. tion Mirelenkt E. volerichte eine auf auf neuther eine

to the most special to the state of the stat Um die Polare eines ausserhalb des Kreises gegebenen Punktes M zu finden, muss man (nach 55.) durch M eine beliebige der Kreis in zwei Punkten A', B' schneidende Gerade ziehen, und den Durchschnittspunkt der durch letztere Punkte gehenden Tangenten des Kreises K' suchen; fällt man dann von K' auf CM das Petpendikel, so ist dieses die verlangte Polare. Dieselbe lässt sich aber einfacher mittelst des folgenden Theorems bestimmen:

Die Polare eines ausserhalb des Kreises befindlichen Punktes ist die Gerade, welche die Berührungspunkte der von dem in Rede stehenden Punkte an die Kreislinie gezogenen Tangenten mit einander verbindet.

Kreislinie gezogenen Tangenten mit einander verbindet.
Beweis. In Taf. III. Fig. 13. sei M der Punkt, dessen Polare
gesucht wird, MA eine beliebige Gerade, AK' die Tangente in
A, CD senkrecht auf MA, so dass K' der Durchschnitt der Tangenten in A und A' ist, und endlich K'K senkrecht auf CM, so
wird K'K die Polare des Punktes M sein (55.). Diese Gerade
schneide die Kreislinie in B, so behaupte ich, dass MB den Kreis
tangirt.

Denn da die Punkte D, K, M, K' in einer Kreislinie liegen, welche nämlich um MK' als Diameter beschrieben ist, so ist bekanntlich CD, CK' = CK, CM, und da CD, $CK' = CA^2$, so wird CK, $CM = CB^2$ sein, folglich CBM ein rechter Winkel,

also BM eine Tangente des Kreises.

58

Dieses Resultat bleibt für alle Kegelschnitte wahr.

Denn es sei S die Spitze des Kegels, M ein Punkt in der Ebene des Kegelschnitts, und m der Durchschnitt der Geraden SM mit einer Ebene, welche so gelegt ist, dass der Schnitt mit dem Kegel ein Kreis wird. Von m seien an die Kreislinie die Tangenten mb, mb' gezogen, so ist (57.) bb' die Polare von m für den Kreis, und der Durchschnitt der Ebene Sbb' mit dem Kegelschnitt wird die Polare des Punktes M für den Kegelschnitt sein (56.). Dieser Durchschnitt treffe den Kegelschnitt in B und B', so müssen MB, MB' Tangenten des letzfern sein, weil sie in den durch Sbm, Sb'm gelegten Berührungsebenen des Kegels liegen.

59.

Construction von Pol und Polare in Bezug auf eine gegebene Kreislinie.

1) Befindet sich der Punkt M, dessen Polare gesucht wird, in der Kreislinie selber, so ist die Tangente des Kreises durch M die Polare dieses Punktes, und dasselbe gilt von jedem Kegelschnitt.

2) Befindet sich der Punkt M ausserhalb der Kreislinie, so ist seine Polare diejenige Gerade, welche die Berührungspunkte der von M an den Kreis gezogenen Tangenten verbindet, und dasselbe

gilt von jedem Kegelschnitt.

3) Befindet sich aber der Punkt M innerhalb der Kreislinie, deren Mittelpunkt C, so errichte man auf CM in M eine Senkrechte, welche der Kreislinie in B begegnet, und ziehe in B die Tangente, so wird deren Durchschnitt mit CM einen Punkt bestimmen durch welchen die gesuchte Polare mit MA parallel geht.

men, durch welchen die gesuchte Polare mit MA parallel geht.
Diese Construction gilt nicht für jeden Kegelschnitt, vielmehr läuft die Polare eines Punktes in Bezug auf einen Kegelschnitt dem conjugirten Durchmesser desjenigen parallel, welcher durch jenen Punkt gezogen werden kann (Magnus Sammlung analytischer Aufgaben S. 163.), was ich bei einer andern Gelegenheit synthetisch erweisen werde.

Wie man sich zu verhalten hat, um einer Geraden Pol zu finden, ist aus dem Vorhergehenden ersichtlich.

60.

Construction von Pol und Polare für jeden Kegelschnitt bloss mit Hülfe des Lineals.

Statt des Kreises in Taf. II. Fig. 8. denke man sich einen ganz beliebigen Kegelschnitt gezeichnet, und betrachte E oder 0 als

den Punkt, dessen Polare gesucht wird.

Was den ersten Punkt betrifft, so ist K der Pol von EA, M der Pol von ED (58.), also (56.) KM die Polare von E. Die Gerade KM geht aber, wie oben gezeigt, durch die Durchschnittspunkte der Geraden AD, BC; AC, BD, weshalb sich ihre Rich-

tung mit alleiniger Hülfe des Lineals finden lässt.

Für den zweiten innerhalb des Kegelschnitts gelegenen Punkt O die Polare zu bestimmen, erinnere man sich, dass H der Pol von AC, G der Pol von BD (58.), also GH die Polare von O ist (56.). Nun liegen aber die Punkte G, H, F, E in einer Geraden (42.), folglich geht die Polare von O durch die Punkte E und F, welche sich bloss mit Hülfe des Lineals construiren lassen.

Daraus fliesst folgende für alle Fälle passende Auflösung un-

serer Aufgabe:

Die Polare eines Punktes in Bezug auf einen Kegelschnitt zu finden, ziehe man durch denselben irgend zwei den Kegeschnitt schneidende Gerade, und verbinde die jedesmaligen vier Durchschnittspunkte durch zwei Paar Geraden, so ist die durch die Durchschnittspunkte dieser Geradenpaare bestimmte Gerade die verlangte Polare.

Wird der Pol einer Geraden gesucht, so bestimme man zu zwei beliebigen Punkten der letztern die Polaren, so wird deren Durch-

schnitt den Pol geben.

Da übrigens (Taf. II. Fig. 8.), wenn der gegebene Punkt E ausserhalb des Kegelschnitts liegt, und P, P' die Durchschnitte seiner Polaren mit dem Kegelschnitt sind, die Geraden EP, EP der letztern tangiren, so übersieht man, wie von einem ausserhalb des Kegelschnitts gegebenen Punkte die beiden Tangenten durch blosse Anwendung des Lineals gefunden werden können.

Zufolge des Theorems in 58, kann man das Fundamentaltherem der Polarität (56.) jetzt auf den einfachen Ausdruck bringent Die Polaren beliebig vieler in einer Geraden befind-

Die Polaren beliebig vieler in einer Geraden befindlicher Punkte treffen in einem einzigen Punkte, den Pol jener Geraden zusammen, und die Pole beliebig vieler in einem Punkt zusammentreffender Geraden befinden sich in einer einzigen Geraden, der Polare jenes Punktes.

Oder hewegt sich ein Punkt auf einer Geraden, and dreht sich seine Polare um den Pol jener Geraden, und dreht sich eine Gerade um einen festen Punkt, so hewegt sich ihr Pol in der Polare jenes Punktes.

Gehen wir nun zur Untersuchung des Orts der Pole aller einander paralleler Geraden über, und betrachten zuerst die Kreislinie.

Nach dem Vorhergehenden liegt der Pol jeder beliebigen Gemden in Bezug auf eine Kreislinie jederzeit auf derjenigen Geraden, welche vom Mittelpunkt des Kreises auf die gegebene Gerade senkrecht gezogen ist, und auf eben dieser Geraden werden also

die Pole aller einander parallelen Geraden liegen.

Nun sei S die Spitze des Kegels, zu welchem ein Kegelschnitt gehart, und AB, A'B', A"B" etc. seien beliebig viele in der Ebene des letztern befindliche parallele Gerade, ab, a'b', a'b'' etc. die Durchschnitte der Ebenen SAB, SA'B', SA'B'' etc. mit einer Areisebene, welche den Kegel trifft, so behaupte ich, dass ab, a'b', "" etc. entweder sämmtlich parallel sind, oder in einem einzigen Punkt zusammentreffen.

Denn die Ebene SAB wird von jeder der andern Ebenen SAB, SA"B" etc. in einer durch S gehenden Geraden geschnitten, welche mit AB (auch mit der Ebene des Kegelschnitts) pamilel läuft, und alle diese Ebenen treffen folglich in einer durch N gehenden Geraden zusammen, die mit dem Kegelschnitt parallel.

Prifft es jetzt zu, dass diese Gerade auch mit der Kreisebene parallel ist (was sich dann ereignet, wenn sie mit der Durchschnitts-nie der Ebenen des Kreises und des Kegelschnitts parallel), so Wenn aber die Durchschnittslinie der Ebenen SAB, SAB,

MA"B" etc. der Kreisebene in K begegnet, so muss dieser Punkt n jeder der Geraden ab, a'b', a"b" etc. liegen, so dass also die etztern in demselben Punkte zusammenstossen. Damit ist obige Be-

hauptung gerechtfertigt.

Sind nun p, p', p'' etc. die Pole von ab, a'b', a''b'' etc., in Bezug auf den Kreis, P, P', P'' etc. die Pole von AB, AB', PB' etc. in Bezug auf den Kegelschnitt, so liegen p, p', p'' etc. n einer einzigen Geraden, ihre Polaren mögen in einem Punkte zuammentreffen, oder parallel sein (55. 62.), und da P, P', P'' etc. mf den Geraden Sp, Sp', Sp'' etc. liegen, so befinden sie sich sowohl m der durch letztere Gerade bestimmten Ebene als in der Ebene les Kegelschnitts, und müssen alle selbst in einer Geraden liegen.

Also hat man folgendes Theorem;

Die Pole eines Systems paralleler Geraden in Bezug of einen Kegelschnitt liegen jederzeit in gerader Liic, welche der parallelen Richtung conjugirter Durchsesser genanut wird. Alimin a ling and and the American Street and Secretary of

the motion of the factories in the way benefit

63. Zieht man durch die Spitze des Kegels 8 mit der Geraden AB eine parallele Gerade, die der Kreisebene in K begegnet, und retirent die Polare des Punktes K in Bezug auf den Kreis, so sach 62, die Durchschnittslinie der durch diese Polare und S Telegten Ehene mit dem Kegelschnitt der der Geraden AB conjuorte Durchmesser für den Kegelschnitt.

Sind nun CD, EF etc. beliebig viele andere Gerade in des

Kegelschnitts Ebene, und L, M etc. die Durchschnitte der durch S mit CD, EF parallelen Geraden mit der Kreisebene, bestimmt man ferner die Polaren der Punkte L, M in Bezug auf den Kreis, so werden die Durchschnittslinien aller durch diese Polaren und S gelegten Ebenen mit dem Kegelschnitt die conjugirten Durchmesser

der Geraden CD, EF sein.

Die Punkte K, L, M, welche in der durch S mit dem Kegelschnitt parallelen Ebene und der Ebene des Kreises zu gleicher Zeit liegen, müssen sich in beider Ebenen Durchschnittslinie, also in einer Geraden befinden, und ihre Polaren ab, cd, ef folglich in einem Punkte p schneiden oder parallel sein. Daher werden im ersten Falle auch die durch Sab, Scd, Sef gelegten Ebenen den Kegelschnitt in Geraden treffen, welche in einem einzigen Punkte P zusammenkommen, der nämlich der Durchschnitt der Geraden Spmit dem Kegelschnitt ist. Im zweiten Falle müssen, wie in 62. gezeigt ist, benannte Geraden entweder sich in einem Punkt schneiden, oder parallel sein.

Also hat man folgendes Theorem:

Alle conjugirten Durchmesser, welche beliebig vinten Geraden in Bezug auf einen Kegelschnitt zugehören, schneiden sich in einem und demselben Punkte (Mittelpunkt des Systems) oder sie sind einander parallel.

64.

Theorem. Die Polare eines Punktes in Bezug auf einen Kreis ist die Potenzlinie zweier Kreise, von denen der eine der gegebene, der andere um die Entfernung des in Rede stehenden Punktes vom Mittelpunkt

des Kreises als Diameter beschrieben ist.

Beweis. Der gegebene Punkt P liege zuerst ausserhalb der Kreislinie C. Schneidet die um CP als Diameter beschrichene Kreislinie die gegebene in B und B', so ist die Sehne BB' beider Kreise Potenzlinie, und zugleich die Polare von P für den Kreis C, da PB und PB', als auf CB und CB' senkrecht, Tangenten des gegebenen Kreises sind.

Liegt der Punkt in der Kreislinie C, so berühren beide Kreise einander in P und ihre gemeinschaftliche Tangente ist nicht au

beider Potenzlinie, sondern auch des Punktes P Polare.

Befindet sich der Punkt P endlich innerhalb der Kreislinie ℓ , so sei PB senkrecht auf CP, in B die Tangente BK an des Kreis gezogen, welche CP in K schneidet, und durch K eine Parallele mit BP gezogen, welche also die Polare von P sein wird. Nun ist, wenn C' der Mittelpunkt des zweiten Kreises, $CK^2 - CK' = CC'(CK + C'K) = CC'(2CK - CC') = CP \times CK - CC' = CB^2 - CC'^2$. Da also die Quadratdifferenz der Entfernunge des Punktes K von den Mittelpunkten C, C' dem Quadratunterschied der Radien gleich, so muss die durch K auf CP senkrechte Gerade beider Kreise Potenzlinie sein, w. z. B. w.

e metrische Bestimmung enthält, einen correlativen aufzuindem, wenn von Geraden bekannt ist, dass sie in einem zusammentreffen, stets Punkte nachgewiesen werden kön-Iche in einer geraden Linie liegen. Dieses Princip ist zuerst rgoune (Annales de Mathématiques Tom. XVI. p. 210.) und Dualität oder Dualismus genannt worden. J. r (Geometr. Gestalten) hat es überall auf geistreiche Weise führt, und gezeigt, dass es mit den Grundgebilden zugleich itt. Wir wollen das Princip auf einige der erwiesenen na etner formaten belieben verte til wenden.

66. That me

39. ist erwiesen, dass die Punkte D, E, F (Taf. II. Fig. 7.)

ler Linie liegen.

ist A der Pol von MD, L der Pol von CB, also der hnitt der Geraden MD, CB oder D der Pol von AL; ist E der Pol von BM, F der Pol von CK. Die drei Por Punkte D, E, F, nämlich AL, BM, CK, treffen daher elben Punkte zusämmen. Also stehen die folgenden Sätze ältnige des Dunlimms ältniss des Dualismus

edem einem Kegel- Bei jedem einem Kegelchen die Seiten von angenten in den Geken getroffen wer- genseiten verbinden, in ei-n einer Geraden. nem einzigen Punkte zu-

Taf. H. Fig. 8. liegen die Punkte E, F, G, H in gerader Nun ist KM die Polare von E, LN die Polare von F, ie Polare von G, AC die Polare von H, weshalb KM, LN, BD in demselben Punkt zusammentreffen. Country - wife than the market

Chain't 'S and not Also us deadly man a the action of jedem einem Kegel- Bei jedem einem Kegeltto Meingeschriebenen schnitt umschriebenen Vierek liegen die Durch- eck gehen die Geraden, welutspunkte der Gegen- che die Gegenecken veramitden Durchschnitts- binden, und die Geraden, ten der Tangenten in welche die Berührungs-Gegenecken in einer punkte der gegenüberstehenden Seiten vereinigen, durch einen und denselben Punkt. I onwest wound about

erner ist (Taf. II. Fig. 8.) erwiesen, dass die Punkte N, L, einer Geraden sind, weshalb die Polaren dieser Punkte, näm-AD, BC, KM, in einem Punkte F zusammentreffen.

Also

Bei jedem einem Kegelschnittspunkten der Tangentenpaare in je zwei anseiten zugleich sind, stets in einer Geraden.

Bei jedem einem Kegelschnitt eingeschriebenen schnitt umschriebenen Vier-Viereck liegt der Durch- eck trifft die Gerade, wel-schnittspunkt zweier Ge- che zwei Gegenecken vergenseiten mit den Durch- bindet, mit den beiden Geradenpaaren, welche je zwei anstossende Berührungsstossenden Ecken, welche punkte, die nicht auf denin nicht auf einer der Gegen- einer der in Betracht kommenden Ecken zusammenstossenden Tangenten zugleich liegen, verbindet, jederzeit in einem einzigen Punkte zusammen.

In Taf. III. Fig. 9. sei a1a2a1a4a6a6 ein um den Kegelschnitt beschriebenes Sechseck, dessen Seiten durch die Ecken des eingeschriebenen $A_1A_2A_3A_4A_5A_6$ gehen. Oben ist erwiesen, da die Punkte G_1 , G_2 , G_2 in gerader Linie liegen. Nun ist $\alpha_1\alpha_2$ die Polare von G_1 , $\alpha_2\alpha_5$ die Polare von G_2 , $\alpha_1\alpha_6$ die Polare von Ga, also müssen a1a4, a2a6, a1a6 in einem Punkt zusammentrelfen. Daher folgende Dualität:

schnitt eingeschriebenen Durchschnittspunkte Essai sur les coniques).

Bei jedem einem Kegel- Bei jedem einem Kegelschnitt umschriebenen Sechseck liegen die drei Sechseck treffen die 3 Geder raden, welche die Ecken-Scitenpaare, zwischen de-nen je zwei andere liegen, andere liegen, vereinigen nen je zwei andere liegen, andere liegen, vereinigen in einer Geraden (Pascal, (die Hauptdiagonalen), in einem und demselben Punkt zusammen (Brianchon, Johnsol de l'École Polytechnique Cal. Min and anyther worker from the XIII.).

en dien. Zie dede Ender Ferner liegen auch die Punkte K, K, in einer Geraden, und folglich schneiden sich A,A, A,A, A,A, in demselben Punkte, in welchem sich auch a1a4, a2a5, a3a6 schneiden. Daber das umfassendere Theorem:

Sind zwei Sechsecke einem Kegelschnitt eingeschrieben und umschrieben, dass des letztern Seiten durch die Spitzen des erstern gehen, so

Haupttangenten Sechsecke stets in gerader Linie.

liegen die 6 Durchschnitts- schneiden sich die 6 Hauptpunkte der Hauptsehnen und diagonalen in einem und beider demselben Punkte.

Auf ganz ähnliche Art entspringt folgender Dualismus bei den Fünfeck am Kegelschnitt.

Bei jedem einem Kegel-| Bei jedem einem Kegeleiner Geraden.

hnitt eingeschriebenen schnitt umschriebenen Fünfbrittspunkte irgend welche irgend zwei Eckenreier Seitenpaare, und der rehschnittspunkt, welen die jedesmalige fünfte malige fünfte Ecke mit dem it der Tangente in Berührungspunkte der Ger Gegenecke bildet, stets genseite verbindet, in einem einzigen Punkte zusammen,

VI. Harmonische Punkte und Strahlen.

Auf einer Geraden denke man sich zwei Punkte A, B, und zwihen ihnen einen dritten C angenommen; wir suchen auf der nämden Geraden einen Punkt D, der so beschaffen ist, dass das Verilmiss AC: BC dem Verhältnisse AD: BD gleich ist.

Zunächst ist klar, dass, wenn C in der Mitte zwischen A und liegt, ein solcher Punkt D nicht existirt. Liegt aber der Punkt C bei B näher als bei A, dass also C > BC, so kann D nicht auf der Verlängerung der Geraden her A hinaus liegen, weil die Proportion AC:BC=AD:BD was nicht zur der Verlangerung der Geraden welangt, dass zu gleicher Zeit AC > BC, AD > BD, was nicht zu würde. Auch kann D sich nicht zwischen A und B befinden, dem es würde folgen AC + BC:AC = AD + BD:AD, d. i. AB:AC = AB:AD, also AC = AD.

Dogegen giebt es auf der Verlängerung unserer Geraden über hinnus in der That einen, aber auch nur einen einzigen Punkt , welchem die verlangte Eigenschaft zukommt. Denn man suche wierte Proportionale zu AC - BC, AC, AB, und schneide reselbe, welche grösser als AB sein wird, von A aus auf der Geden AB ab, so wird man einen Punkt D erhalten, für welchen (C - (AC - BC) : AC = AD - AB : AD, d, is BC : ACBD: AD, oder AC: BC = AD; BD ist. Dass es nur einen then Punkt D giebt, ist darans klar, dass die Proportion AC: BC AD:BD diese andere AC-BC:AC=AB:AD erfordert, at zu den 3 ersten Gliedern der letztern nur eine einzige vierte oportionale gefunden werden kann.

Umgekehrt liegt der Punkt D auf der Verlängerung der Gewhen \overrightarrow{AB} üher \overrightarrow{B} hinaus, so existirt auf dieser Geraden nur ein miger Punkt C, für welchen $\overrightarrow{AD}:\overrightarrow{BD}=\overrightarrow{AC}:\overrightarrow{BC}$ ist, und zwar Indet sich C stets zwischen A und B, und liegt näher bei B

Daraus folgt, dass für keine vier Punkte auf einer Geraden Verhältnisse der Entfernungen zweier auf einander folgenden akte vom dritten und vierten gleich sind, dass dies vielmehr nur

Webn vier Punkte auf einer Geraden so auf einander folgen: 4. C. B. D., and wenn die Proportion statt findet AC ; BC AD: RD (wo also C näher bei B als bei A liegt), so werden

Tiell V.

dieselben vier harmonische Punkte genannt, und zwar heises A und B sowohl, als C und D zu geordnete harmonische Punkte. Dem Mittelpunkte von AB entspricht dann gewissermanssen en

in der Geraden nuendlich entfernter Punkt.

Harmonische Strahlen oder Harmonikalen (Steiner) (fin sceau harmonique nach Brianchon) nennt man vier durch harmonische Punkte gehende und in einem einzigen Punkte zusammentre fende Gerade.

Aus 70. wird man zu jeden 3 Punkten den vierten harmonschen Punkt finden können, indem man zu 3 Geraden die vierte Proportionale sucht. Es lassen sich aber einfachere Auflösungen dieser Aufgabe geben, wenn man die Harmonikalen in Betrach zieht, und dazu bahnen folgende Betrachtungen den Weg.

In Taf. III. Fig. 14. gehen vom Punkte O aus nach beliebigen 4 Punkten einer Geraden A, C, B, D vier Strahlen, und durch A sei eine Gerade mit dem Strahl OD parallel gezogen, welche wil

den andern drei Strahlen in A, c, b geschnitten wird. Dann behaupte ich, dass das Doppelverhältniss

$$\frac{AC}{BC}: \frac{AD}{BD}$$

dem einfachen Verhältniss Ac: bc gleich sei. Denn wegen der Parallelität der Geraden Ab und OD is $\frac{AD}{BD} = \frac{Ob}{OB}$; aber wenn man bm parallel mit Oc zieht, $\frac{Ob}{OB} = \frac{Cn}{CB}$ also ist $\frac{AD}{BD} = \frac{Cm}{CB}$, und folglich $\frac{AD}{BD} : \frac{AC}{BC} = \frac{Cm}{CB} : \frac{AC}{BC} = \frac{Cm}{AC}$. In eudlich $\frac{Cm}{AC} = \frac{cb}{Ac}$, so wird sein $\frac{AD}{BD} : \frac{AC}{BC} = \frac{cb}{Ac}$, oder umgekehr $\frac{AC}{BC} : \frac{AD}{BD} = \frac{Ac}{bc}$. Denn wegen der Parallelität der Geraden Ab und OD is

Daraus fliesst, dass das Doppelverhältniss $\frac{AC}{BC}$: $\frac{AD}{BD}$ von da Lage der Geraden ACBD, wenn sie nur immer durch A geht, gan unabhängig ist, dass also z. B. $\frac{AC}{BC} : \frac{AD}{BD} = \frac{AC}{BC} : \frac{AD}{BD}$ ist. Resultat gilt aber in der That auch noch für jede beliebige nich durch A gehende Gerade. Denn wenn eine solche die vier Strallen in A'', B'', C'', D'' schneidet, so überzeugt man sich leicht dass, wenn AD' parallel mit A'D'' gezogen wird, stets die Rehtion statt hat $\frac{A''C''}{B''C''}:\frac{A''D''}{B''D''}=\frac{AC'}{B'C'}:\frac{AD'}{B''D'}$, weshalb auch $\frac{AC}{BC}:\frac{AD}{BD}$ $=\frac{A''C''}{B''D''}:\frac{A''D''}{B''D''}$ sein wird.

Also folgendes Theorem: Wenn vier von einem Punkte O ansgebende Strahle von zwei Geraden resp. in A, A'; B, B'; C, C' geschol ten werden, so sind die Doppelverbältnisse $\frac{AC}{BC}: \frac{AB}{BB}$ AC': AD' stets einander gleich.

Daraus ist ersichtlich, wie man zu verfahren hat, um, wenn r in gerader Linie liegende Punkte A, C, B, D, und drei in er andern Geraden liegende Punkte A', C', B' gegeben sind, der letztern Geraden den Punkt D' so zu bestimmen, dass jene pelverhältnisse gleich sind. THE RESERVE AND THE RESERVE OF PERSONS IN

with Public orthodor makes to water.

Zusatz. Vier Strahlen, die eine Gerade in harmonichen Punkten treffen, theilen jede andere Gerade har-misch (Brianchon), und ist diese Gerade mit einem iussersten Strahl parallel, so wird sie von den 3 an-ten harmonischen Strahlen in 3 Punkten getroffen, deren äussere von dem mittlern gleiche Entfernung

Nun seien in Taf. III. Fig. 14, die Punkte A, C, B, D harmisch, und Ab parallel mit OD, so wird Ac = bc sein.

Um also zu 3 Punkten A, C. B den dem C zugeordneten
tumonischen Punkt zu finden, ziehe man durch einen beliebigen
mkt O die Strahlen OA, OB, OC, halbire AO in n, ziehe nc
mallel mit OB bis sie OC in c schneidet, verbinde A mit c, und
mit durch O mit Ac sine Parallele welche die Cornele ABC in durch O mit Ac eine Parallele, welche die Gerade ABC in tillt, so ist D der harmonische Punkt.

N 100 College and the grant control of Bestimmen wir jetzt den geometrischen Ort der Spitzen aller und unter einer Geraden AB beschriebenen Triangel, deren andere Seiten ein constantes Verhältniss zu einander haben.

make all advisor of the business tracked and relian

Wir nehmen das Verhältniss von der Einheit verschieden, weil diesem Falle der Ort eine im Mittelpunkte von AB auf der letz-

1 senkrechte Gerade ist, wie sogleich erhellet.

lst C ein Punkt in der Geraden AB, und das Verhältniss C:BC dem Verhältnisse OA: OB gleich, wo O die Spitze eines in Betracht kommenden Dreiecke ist, so muss (Euclid Lib. VI 3.) die Gerade OC den Winkel AOB halbiren, nod ebeuso wenn D in der Verlängerung von AB über B hinaus so duss AD:BD=0A:0B=AC:BC, die Gerade DO den wowinkel von AOB (der durch die Verlängerung von AO entw senkrecht stehen, und dies findet für jeden Punkt O statt, welchen OA: OB jedem der Verhältnisse AC: BC, AD: BD

Bewegt sich daher O so fort, dass das Verhältniss OA: OB mtant bleibt, so rückt er in der Spitze des über CD beschriebemehtwinkligen Triangels fort, die bekanntlich in der um CD Manuter beschriebenen Kreislinie liegt, welche somit der gethe Ort sein wird. Zugleich hat sich ergeben, dass A, B, C, D monische Punkte sind.

Wenn also vom Punkte O nach 3 Punkten A, C, B rablen so gehen, dass der mittlere den von den beiden dern gebildeten Winkel halbirt, so geht der auf eben sem senkrechte Strahl jederzeit durch den vierten harmonischen Punkt zu den Punkten A, C, B, welcher

dem C zugeordnet ist.

Also auch wenn man zu den Endpunkten C, D eine Diameters und zu einem dritten Punkte B in dem selben des dem letzteren zugeordneten vierten harmonischen Punkte B sucht, so werden die von einem beliebig en Punkte B der Kreisperipherie nach B, A gezogenen Geraden dasselbe Verhältniss bewahren, wie man den Punkt D aunehmen mag, und die Strahlen OC, OD werden den Winkel AOB, und des letztern Nebenwinkel halbiren.

1 17 - 11 1741

Es seien wieder C, D Endpunkte eines Kreisdiameters, nod b ein beliebiger (vom Mittelpunkte verschiedener) Punkt auf demoben, der innerhalb des Kreises liegt. Ist nun BO senkrecht au CD, und in O eine Tangente des Kreises gezogen, die den Dimeter in A trifft, so wird A zu C. D, B der vierte harmonische Punkt sein. Denn der Winkel AOC ist = ODC (Euclid Lib. III prop. 32.) und ODC = COB, also AOC = COB, so dass AOB von CO halbirt wird.

Um also zu den Endpunkten eines Kreisdiameters, und zu eines dritten Punkte auf demselben den vierten harmonischen Punkt a

finden, verfahre man so:

Liegt der dritte Punkt B innerhalb des Kreises, so erricht man BO senkrecht auf den Diameter CD, dass sie die Perinbere in O trifft, und ziehe von O die Tangente, welche CD in A triffso ist A der gesuchte dem B zugeordnete harmonische Punkt.

Liegt der Punkt A ausserhalb der Kreislinie, so ziehe von I an den Kreis eine Tangente, welche ihn in O berührt, und fille OB senkrecht auf CD, dass sie der letztern in B begegnet, wist B der vierte dem A zugeordnete harmonische Punkt.

and the state of t

Lehrsatz. Zwei Kreise seien concentrisch, ihr gemeinsamer Mittelpunkt M. Man ziehe einen beliehigen Diameter, welcher den einen Kreis (etwa den grösseren) in A, B, den andern in D schneidet, und suche zu A, B, D den vierten harmonischen Punkt E. Bewegl sich nun der Durchmesser um den Mittelpunkt M, so behaupte ich, dass der zu seinen Endpunkten in dem grovsern Kreise und zu dem einen Endpunkte im kleinere Kreise vierte harmonische Punkt in einer mit den gegebenen concentrischen Kreislinie fortrückt.

Be we is. Man ziehe D0 senkrecht auf AM his es die corcentrische Kreislinie in O trifft, und OE senkrecht auf OM his n AM in E trifft, so ist E der vierte harmonische Punkt zu A B, D (74.). Aber es ist jetzt $DO^2 = DE \times DM$, und da DO. DN constant bleiben, so ist auch DE, folglich auch ME constant

w. z. b. w. and reference best construction of the large to the large

r sich tangirender Kreise beliebig viele Gerade, e dieselben jede in einem Punkte schneiden werund bestimmt zu jedem Paar der Durchschuittse und dem Berührungspunkte den vierten harmoen Punkt, so liegen alle diese vierten Punkte in Kreislinie, welche beide gegebene in ihrem geamen Berührungspunkt tangirt.

weis. In Taf. III. Fig. 15. sei DBE die Centrale zweier sich berührender Kreise, A zu D, E, B der vierte dem B zuete harmonische Punkt; D'BE eine andere Gerade, A' zu B der vierte harmonische Punkt. Zieht man DD', EE, o ist DB:EB=DA:EA, D'B:EB=D'A':EA'; folglich muss matlel mit EE oder mit DD' sein. Da hiernach der Winda ein rechter, so liegen offenbar alle vierten harmonischen ein der um BA als Diameter beschriebenen Kreislinie.

Funkt weige Bean der Winkel 400 mt = WAC (1966) auf von 52) und WAC = COB, qu'll 100 = 500, as the

Total advanta bayer object of

sei ABCDEF auf Taf. III. Fig. 17. ein vollständiges Vieressen Diagonalen bis zu ihrem gegenseitigen Durchschnitt in "I verlängert sind. Hierüber lassen sich folgende Betrachanstellen.

a den drei in E zusammenkommenden Strahlen ED, EB, EI man sich den vierten dem EI zugeordneten harmonischen und ebenso denke man sich zu den drei in C zusammennden Strahlen CD, CB, CI den vierten dem CI zugeordharmonischen Strahl, so werden beide vierte harmonische in in einem Punkte der Geraden IBD zusammentreffen, weler zu D, B, I dem I zugeordnete harmonische Punkt ist (72.) maz ebenso werden die beiden in Rede stehenden Strahlen in Punkte auf der Geraden AIH zusammentreffen, welcher der A, II dem II zugeordnete harmonische Punkt ist.

Der Durchschnittspunkt der heiden Strahlen wird also auf der Geraden AH, BI zu gleicher Zeit liegen, fällt also mit G zusanmen, und folglich ist G sowohl der vierte harmonische Punkt a D, B, I als auch zu H, A, F. Geht man von den Ecken D ud B aus, so ergiebt sich, dass auch E, C, I, H harmonische Punk

Daraus fliesst, dass die Strahlen FA, FI zu FB, FD, ferm IA, IF zu IB, IC zugeordnete harmonische Strahlen sind. Da Figur BDECF wird aber vollständiges Viereck genannt (Steine Geom. Gest. S. 72.), und wir haben somit den Doppelsatz:

In jedem vollständigen Vierseit sind die Punkte, in welchen die drei Diago-nalen einander schneiden, zu den zugehörigen Ecken zugeordnete harmonische letztern zugeordnete har-Punkte. (Pappus Collect. Math. monische Strahlen. (Steine Lib. VII., De Lahire Sect. Coni- System. Entw. d. Abhäng. geom cae p. 9. prop. 20., Schooten Exer- Gestalten von einander S. 75. citat. Mathem, 1, 2, prop. 5.)

Diese Sätze geben ein Mittel an die Hand, einerseits an im gegebenen Punkten den vierten harmonischen Punkt, und ander seits zu drei gegebenen Strahlen den vierten harmonischen Stra zu finden, und zwar bloss mit Hülfe des Lineals. A CHARLEST WHICH BOARD BUT AND AND ADDRESS OF THE PARTY AND ADDRESS OF

A STATE OF THE STA of the same of the

Verlängert man in Taf. III. Fig. 17. die Gerade IF, bis sie II in K trifft, so werden (72.) A, B, K, C harmonische Punkte sch Daher das Theorem:

Zieht man von drei in einer Geraden liegenden Publ ten A, B, C drei ganz beliebige Gerade ADE, BD, 61 von denen die erste von den beiden andern in D und l geschnitten wird, die letztern sich in I schneiden, wird die durch I und den Durchschnittspunkt der Gen den BE, CD gehende gerade Linie die gegebene Gerad immer in dem nämlichen Punkte K treffen, der zu A.B. der vierte harmonische Punkt ist.

80.

Von einem Punkte O gehen nach den Schenkeln des Winke A (Taf. III. Fig. 18.) beliebig viele Gerade, welche die Schenkt resp. in B, C; B', C'; B'', C'' etc. treffen, und mehrere Viereck erzeugen, deren Diagonalen gezogen sind. Die Durchschnittspunkt der Diagonalen D, D', D" werden nun in einer einzigen dur A gehenden Geraden liegen.

Denn nach 78, trifft die Gerade AD sowohl als die Gerald AD' die Transversale OC' in einem Punkte E', der zu B', Cder vierte harmonische Punkt ist, mithin müssen AD und All

und ebenso alle übrigen zusammenfallen.

there is a \$11 or throughton be able out

lu jedem Paralleltrapez treffen die nicht parallelen

Seiten mit der die Mittelpunkte der parallelen verbintenden Geraden in einem einzigen Punkte zusammen.
Nämlich es seien AB, CD die parallelen, E der Mittelpunkt
ter erstern, AC, BD die nicht parallelen Seiten, O ihr Durch
ter erstern, AC, BD die nicht parallelen Seiten, O ihr Durch
ter erstern, AC, BD die nicht parallelen Seiten, O ihr Durch
ter erstern, AC, BD die nicht parallelen Seiten, O ihr Durch
ter erstern, AC, BD die nicht parallel Seiten, O ihr Durch
ter erstern, AC, BD die nicht parallel AB, so
mit dem aussersten Strahl ebenfalls parallel ist, so muss der mittlere
tit den aussersten Strahl ebenfalls dusch den Mittelpunkt von der drei andern, nämlich OE, ebenfalls durch den Mittelpunkt von CD gehen.

WIAMIRATINE 82 30 State month

In Taf. III. Fig. 18. denke man sich B, B', C, C' auf der Pepherie eines Kegelschnitts liegend, so erhellet aus (60.), dass die berade AD die Polare des Punktes O in Bezug auf den Kegelchitt ist, und diese Polare wird von den in a zusammenstossenin Schnen in E und E' so getroffen, dass E und E' die vierten amonischen Punkte zu den Endpunkten der Sehnen und zu ihrem brekschnitt O sind. Dies ist auf eben die Art für alle Sehnen zu weisen, und wir haben somit das sehr merkwürdige Theorem:

unkte der vierte, dem letz-un zugeordnete harmonithe Punkt ist, eine be-dimmte Gerade, nämlich le Polarlinie des festen tooktes, in welcher sich so auch der Durchschnitt lerjenigen zwei Tangenten leht, durch deren Berüh-Mugspunkte die bewegliche chneidende Gerade geht.

Dreht sich eine Gerade, Bewegt sich ein Punkt in einen Kegelschnitt einer festen Geraden in der eineidet, um irgend einen Ebene eines Kegelschnitts; ihr liegenden festen so dreht sich diejenige Gemkt, so ist der Ort dest rade, welche zu den zwei durch den Punkt gehenden Wden zwei Durchschnitts- Tangenten und der festen Wakten und dem festen Geraden der vierte letzterer zugeordnete harmoni-sche Strahl ist, um einen bestimmten Punkt, nämlich den Pol der festen Geraden, um welchen sich also auch diejenige Gerade drebt, welche durch die Berührungs-punkte der jedesmaligen zwei Tangenten geht.

Das, was die französischen Geometer schlechthin Polaire und ld nennen, wird daher von Deutschen auch Harmonische und armonischer Pol genannt.

> the se property of the party of the party of Management and the state of the special prints where the

the same provided their species of the contract that the same and some these breaching points, der freihelt nichekannt ist. Wonn or Panis of Sure Sure inch soil or minimal Monney Link dure as die, committeeing ange bles Meater date bellechaften foar

The Land of the Land of the Control of the Land of the Neues Theorem über eine gewisse Klasse periodischer Functionen.

the design and the last we about von control water

morning on party time Box obtton on the to top to the

an executive participation of a continue that they

Herrn Doctor O. Schlömilch nemen konsists and do for

and mire sufficient about a rezu Weimar, and on and unity and

tandhir der son trascovandtiches System sieh achieken . . . the store on the haunt der dithe labet, weithinger and diveran armon, so will all, give the dark much einswenig women

Wenn eine Function die trigonometrischen Grössen sin, cos etc. allein enthält, so lässt sich dieselbe in vielen Fällen in eine Reim verwandeln, welche nach den Cosinus der Vielfachen eines Bogens fortgeht, so dass man erhält:

$$f(\sin x, \cos x) = A_0 + A_1 \cos x + A_2 \cos 2x + A_1 \cos 3x + ...(1)$$

wobei die Reihe endlich oder unendlich sein kann. Vorausgesetzt. dass diese Reihenentwickelung für alle Werthe der Veränderlichen von x=0 bis $x=\infty$ gültig bleibt, so ist

$$\int_0^\infty [f(\alpha x) - f(\beta x)] \frac{dx}{x} = \frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2 [f(0) - A_0]; \quad (2)$$

wobei f(ax), $f(\beta x)$ zur Abkürzung für $f(\sin ax, \cos ax)$ und $f(\sin \beta x, \cos \beta x)$ gesetzt worden sind.

Dieses elegante Theorem lässt sich auf folgende Art beweises. Da die Gleichung (1) für alle Werthe von x=0 bis x=x richtig bleibt, so kann man in derselben auch μx für x setzet, sie mit e dx multipliciren und zwischen den Gränzen x: æ=∞ integriren, wodurch man erhält

$$\int_0^\infty e^{-ux} f(\mu x) dx$$

$$= A_0 \int_0^\infty e^{-ux} dx + A_1 \int_0^\infty e^{-ux} \cos \mu x dx + A_2 \int_0^\infty e^{-ux} \cos 2\mu x dx + \dots$$

Auf der rechten Seite kann man die Werthe aller Integrale angeben, wenn man sich erinnert, dass überhaupt für jedes positive k und k

$$\int_0^\infty -kx \cos hx \, dx = \frac{k}{h^2 + k^2}$$

ist. Es ergiebt sich so:

$$\int_0^\infty e^{ux} f(\mu x) dx$$

$$= A_0 \frac{1}{u} + A_1 \frac{u}{1^2 \mu^2 + u^2} + A_2 \frac{u}{2^2 \mu^2 + u^2} + \dots$$

venn man $\mu = \alpha$, $\mu = \beta$ setzt und beide Werthe subtrahirt,

$$\int_0^{\infty} e^{ux} [f(ux) - f(\beta x)] dx$$

$$\frac{u}{1^2 u^2 + u^2} - \frac{u}{1^2 \beta^2 + u^2}] + A_2 \left[\frac{u}{2^2 u^2 + u^2} - \frac{u}{2^2 \beta^2 + u^2} \right] + \dots$$

Gleichung soll mit du multiplicirt und zwischen den Gränzen und w = ∞ integrirt werden. Auf der linken Seite steht das Doppelintegral

$$\int_0^\infty du \int_0^\infty e^{-ux} [f(\alpha x) - f(\beta x)] dx$$

uf der rechten erscheint eine Reihe von Integralen, welche

$$\int_0^\infty \left[\frac{u}{n^2 \alpha^2 + u^2} - \frac{u}{n^2 \beta^2 + u^2} \right] du,$$

ganz und positiv ist, enthalten sind. Nun giebt die unbe-

$$\frac{u}{n^{2}a^{2}+u^{2}} - \frac{u}{n^{2}\beta^{2}+u^{2}} du = \frac{1}{2}l(n^{2}\alpha^{2}+u^{2}) - \frac{1}{2}l(n^{2}\beta^{2}+u^{2})$$

$$= \frac{1}{2}l\frac{u^{2}\alpha^{2}}{n^{2}\beta^{2}} + 1$$

durch Einführung der Gränzwerthe u= v, u=0 findet man

$$\int_0^{\infty} \left[\frac{u}{n^2 \alpha^2 + u^2} - \frac{u}{n^2 \beta^2 + u^2} \right] du = -\frac{1}{2} l \frac{n^2 \alpha^2}{n^2 \beta^2} = +\frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha} \right)^2,$$

den Werth des Integrales unabhängig von n. So wird nun:

$$\int_0^\infty du \int_0^\infty e^{-ux} [f(\alpha x) - f(\beta x)] dx$$

$$= \frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2 [A_1 + A_2 + A_1 + \dots]$$

$$= \frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2 [f(0) - A_0],$$

man sogleich erkennt, wenn man in der Gleichung (1) x=0

Das obige Doppelintegral nach æ und æ gestattet aber noch Unformung, nämlich dadurch, dass man die Ordnung der In-

tegrationen umkehrt und zuerst nach w integrirt; dasselbe wird

$$= \int_0^{\infty} [f(ux) - f(\beta x)] dx \int_0^{\infty} e^{-xu} du = \int_0^{\infty} [f(ux) - f(\beta x)] dx. \frac{1}{x}$$

Wir haben daher

$$\int_0^\infty [f(\alpha x) - f(\beta x)] \frac{dx}{x} = \frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2 [f(0) - A_o] \quad (3)$$

und diess war das zu beweisende Theorem in (2.).

Einige Anwendungen desselben sind folgende.

Für jedes beliebige æ und ein r, dessen absoluter Werth die Einheit nicht übersteigt, gilt die Gleichung:

$$\frac{1}{2}l(1+2r\cos x+r^2) = \frac{r}{1}\cos x - \frac{r^2}{2}\cos 2x + \frac{r^2}{3}\cos 3x - \dots$$
 etc.

Wir haben daher für $f(x) = \frac{1}{2}l(1+2r\cos x+r^2)$, f(0) = l(1+r) und $A_0 = 0$, mithin

$$\int_{0}^{\infty} l \frac{1 + 2r \cos ax + r^{2}}{1 + 2r \cos \beta x + r^{2}} \cdot \frac{dx}{x} = l(1 + r)l(\frac{\beta}{\alpha})^{2}, +1 \ge r \ge -1.$$
 (1)

Da r < 1, so können wir $r = \frac{1}{\varrho}$ setzen, wo $\varrho > 1$ ist, und heben so

$$\int_0^\infty l \frac{1+2\varrho\cos\alpha x+\varrho^2}{1+2\varrho\cos\beta x+\varrho^2} \cdot \frac{dx}{x} = l(1+\frac{1}{\varrho})l\left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2, \ \varrho \ge 1. \quad (5)$$

Ferner sind die Reihen bekannt:

$$2^{2n-1}\cos^{2n}x = (2n)_0\cos 2nx + (2n)_1\cos(2n-2)x + \dots + \frac{1}{2}(2n)_n$$

$$2^{2n}\cos^{2n+1}x = (2n+1)_0\cos(2n+1)x + (2n+1)_1\cos(2n-1)x + \dots + \frac{1}{2}(2n+1)_n\cos x.$$

Wir haben daher für die erste $A_a = \frac{1}{2}(2n)_n$, für die zweite $A_o = 0$ und nach (3) die beiden Integrale

$$2^{2n-1} \int_0^\infty [\cos^{2n} u x - \cos^{2n} \beta x] \frac{dx}{x} = \frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2 [2^{2n-1} - \frac{1}{2} (2n)_n],$$

$$2^{2n} \int_0^\infty [\cos^{2n+1} \alpha x - \cos^{2n+1} \beta x] \frac{dx}{x} = \frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2 2^{2n}$$

oder:

$$\int_{0}^{\infty} [\cos^{2n}\alpha x - \cos^{2n}\beta x] \frac{dx}{x}$$

$$= \frac{1}{2} l \left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^{2} [1 - \frac{(n+1)(n+2)....(2n)}{4.8.12....(4n)}] \quad (6)$$

$$\int_0^\infty [\cos^{2n+1}\alpha x - \cos^{2n+1}\beta x] \frac{dx}{x} = \frac{1}{2}l\left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2 \quad (7)^{\circ})$$

dass also der Werth des zweiten Integrales von n unabhän-

Man könnte ein ähnliches allgemeines Theorem wie das in (3) r solche Functionen aufzustellen versuchen, welche sich nach den inus eines vielfachen Bogens entwickeln lassen, so dass z. B.

$$f(\sin x, \cos x) = B_1 \sin x + B_2 \sin 2x + B_3 \sin 3x + \dots$$

e Annahme wäre. Man gelangt aber zu keinem eleganten Result, da sich aus der vorstehenden Reihe die Summe der Coefficienn allein

$$B_1+B_2+B_3+\dots$$

icht finden lässt, wie diess bei der Reihe (1) der Fall ist, wenn an x=0 setzt.

of the property of the state of

A family at the second and the second state of

Einige Bemerkungen über die Reihen, mit besonderer Hinweisung auf die Exponential- und Binomialreihe.

Von dem

Herrn Doctor Barfuss

Manage Al zu Weimar. , and the special world a glat

8 1

Die Mängel, welche den Demonstrationen der älteren Mathemaiker hier und da noch eigen sind, mussten natürlich bei den Nach-

Die Integrale (4), (5) und das obige (7) für den Fall n=0 ergeben sich aus den interessanten Betrachtungen des Hrn. Prof. Raabe: "Üeber die Summation harmonisch periodischer Reihen etc." in Crelle's Journal Band 23. Die Bemerkung, dass jene 3 Integrale den gemeinschaftlichen

Factor $\frac{1}{2}l\left(\frac{\beta}{\alpha}\right)^2$ haben, veranlasste die Aufsuchung des allgemeinen Theoremes (3).

folgern mannigfaltige Bestrebungen anregen, die Theorie vor jedes denkbaren Einwurfe sicher zu stellen. Bei den Reihenentwickelungen waren es vorzüglich die Bedingungen der Convergenz, die man einer weit gründlicheren Betrachtung unterwarf, als vorher geschehen war, und man scheute in dieser Beziehung keinen Aufwand an Rechnungen, um der Theorie den vermissten Besitz nicht länger vorzuenthalten, besonders da man auf die Meinung verfallen war, dass nur convergirende Reihen auf analytische Geltung Anspruch haben, während divergirende von allem analytischen Gebrauche auszuschliessen seien. Kamen durch den Gebrauch der letzteren fehlerhafte Resultate zum Vorschein, so wurde der Grund lediglich auf die Divergenz. d. h. auf den vernachlässigten Rest geschoben, und in der That fehlte es auch nicht an Beispielen, wo durch Beibehaltung des Restes richtige Resultate erhalten wurden.

Bei allen diesen Bestrehungen aber scheint es mir, als ob man eine bei den Reihen wesentliche Unterscheidung viel zu sehr vernachlässigt habe, woraus allerdings viele Fehler erklärlich werden können, die man auf die Divergenz schieben will. Es ist nämlich wohl zu unterscheiden, ob eine Reihe bloss eine Summe unendlich vieler Glieder, oder ob sie die Eutwickelung einer Function sei. Convergirt die Reihe, so kann sie freilich allemal als Eutwickelung einer Function ihrer allgemeinen Grösse angesehen werden, aber dieses ist nicht immer der Fall, wenn die Reihe divergirt. Dieses will ich jetzt an einem Beispiele

erläutern.

Man läugnet die Richtigkeit des Ausdrucks:

1.
$$-\frac{1}{2} = \cos x + \cos 2x + \cos 3x + \dots$$

weil diese Reihe divergirt und unterstützt die Behauptung unter anderen mit folgendem Grunde. Man findet die Summe der endlichen Reihe:

11.
$$\cos x + \cos 2x + \dots + \cos nx = -\frac{1}{2} + \frac{\sin (n + \frac{1}{2})x}{2\sin \frac{1}{2}x}$$

woraus aber, wenn $n = \infty$ genommen wird, der Ansdruck I. gar nicht folgt. Aber dieser Schluss, welcher vollkommen richtig sein würde, wenn die Reihe eine convergente wäre, lässt sich auf divergirende Reihen gar nicht anwenden. Denn die Reihe I. hat kein letztes Glied, welches durch $\cos \infty x$ ausgedrückt werden könnte, sondem sie involvirt über dasselbe hinaus als ihren Rest noch die Reihe

$$\cos(n+1)x + \cos(n+2)x + \dots$$

in welcher n = ∞ ist. Dieselbe ist abermals eine Entwickelung, und zwar von

$$=\frac{\sin(n+\frac{1}{2})x}{2\sin\frac{1}{2}x},$$

wie man sich ganz auf dieselbe Art, nach welcher die Formel I. gefunden wird, leicht überzeugen kann. Daher gestaltet sich für jeden Werth von z die Reihe I. so:

$$\cos x + \cos 2x \dots + \cos nx - \frac{\sin (n + \frac{1}{2})x}{2\sin \frac{1}{2}x} = -\frac{1}{2}$$

reiches ehen der Ausdruck in II. ist.

Man wird hiernach einsehen, was es heissen soll, dass man nen Unterschied zwischen blosser Summe und Entwickelung zu achen habe. Beide fallen bei convergirenden Reihen zusammen. at man irgend eine entwickelte Reihe:

$$f(x) = \dot{X}_{(1)} + \dot{X}_{(2)} + \dot{X}_{(3)} + \dots$$

d man will hieraus die Summe einer endlichen Anzahl ihrer eren Glieder finden, nämlich

$$S = X_{(1)} + X_{(2)} + \ldots + X_{(n)},$$

kommt es darauf an, diejenige Function g(x) zu bestimmen, aus licher der Rest

$$X_{(n+1)} + X_{(n+2)} + \dots$$

twickelt werden kann, da dann

$$S = f(x) - g(x)$$

t. Dieses gilt für convergirende Reihen eben so gut, als für diergirende, allein wenn bei den ersteren $n = \infty$ ist, so verschwintet der Rest $\varphi(x)$ und man erhält S = f(x). Bei den divergirenen Reihen aber verschwindet $\varphi(x)$ gegen S auch dann nicht, wenn $= \infty$ ist, daher man auch nicht erwarten darf, dass S = f(x) erde.

and amount out toland a \$ 2.

Indem sich nun die Ansichten so gestalteten, wie sie heut zu ange vorliegen, wollten die älteren Methoden durchaus den Ansicherungen nicht genügen, die man an die mathematische Darsteling machte. Besonders war es die Methode der unbestimmten aesticienten, welche von allen Seiten her chicanirt wurde, und eut zu Tage kommt man gleich in den Rang eines mathematischen tellers, wenn man nur einiges Vertrauen auf diese Methode laut erden lässt. Ohne in das Wesen derselben einzudringen und die kr ganz fremdartigen Schwächen zu beseitigen, an welchen viele altere Darstellungen leiden, hat man sie als ein meist trügliches Werkzeug bei Seite gelegt und anderen Eutwickelungsmethoden ten Vorzug gegeben. Ob nun diese ohne Schwächen siud, davon in nicht die Rede. Die Grenzmethode erscheint freilich als eine melkummen strenge, aber was berechtigt uns denn, sie in die Arithmenk da einzusühren, wo es der Entwickelung einer Form aus der auferen gilt? Eine Grösse, welche über jede Grenze wachsen soll, at eine unendliche, man mag nun hierbei den Ausdruck gestalten, wie man will. Mag man auch in jeder Zeile wiederholen: "je man will. Mag man auch in jeder Zeile wiederholen: "je man will. Mag man auch in jeder Zeile wiederholen: "je man der Korm $\varphi(x)$ aus der Urform geschicht doch mit Hülfe tage fremden Grösse m, welche eben deshalb aus dem Resultate werdeningt, weil sie unendlich wird.

Auf diese Art der Betrachtung sind wir überall hingewiesen, wo in der Geometrie oder in der mathematischen Physik das Ungleichförmige mit dem Gleichförmigen zu vergleichen ist. Wir können z. B. der Bogen mit der Abscisse nur in den unendlich kleinen Theilen unmittelbar vergleichen, gelangen aber dadurch stufenweise zur endlichen Vergleichung mit Hülfe der Summation solcher Reihen, die keine Entwickelungen sind.

Aber in der Arithmetik bilden wir auf synthetischem Wege Form aus Form ohne Zuziehung des Unendlichen. Wir gebrauchen

also dieses Mittel nicht, um z. B. für den Ausdruck Van die Form

an zu rechtfertigen, worin soll nun die Nothwendigkeit begründet sein, dass die Entwickelung von ax einzig und allein durch die Grenzmethode eine sichere Basis erhalte? Ich wenigstens kann an keinen Umbau der Analysis auf dieser Grundlage glauben.

Doch wir wollen über die Zulässigkeit der Methoden nicht weiter streiten, meine Absicht ist demnächst die Rechte der Methode der unbestimmten Coefficienten zu vertheidigen und ihre wahre Bedeutung zu erklären. Dieses will ich vorzugsweise an der Exponentialreihe thun und dabei zugleich, um allen Vorwürfen zu entgehen, strenge Rücksicht auf die Bedingungen der Convergent nehmen.

Die Methode der unbestimmten Coefficienten ist gleichsam eine indirecte Entwickelung und kommt allenthalben da in Anwendung, wo die directe Entwickelung zu schwierig werden würde. Die Ableitung der Binomialreihe für ganze positive Exponenten aus combinatorischen Gesetzen ist eine directe Entwickelung, die sich unmittelbar auf den arithmetischen Satz von der Multiplication complexer Factoren gründet. Es wird wohl Niemandem im Ernst einfallen, für diese Entwickelungsweise diejenige Demonstration als eine bessere substituiren zu wollen, nach welcher man die Form der Reihe als zuerst gegeben ansieht und nachher ihre Summe sucht.

An diese Entwickelung schliesst sich äusserst leicht eine zweite für ganze negative Exponenten an. Man hat nämlich

$$(1+x)^{-m} = (1-\frac{x}{1+x})^m,$$

also da der binomische Lehrsatz für ganze positive Exponenten be-

also da der binomische Lehrsatz für ganze positive Exponenten be wiesen ist:
$$(1+x)^{-m} = 1 - m_{(1)} \cdot \frac{x}{1+x} + m_{(2)} \cdot \frac{x^2}{(1+x)^2} - m_{(3)} \cdot \frac{x^2}{(1+x)^2} \cdots$$

$$= m_{(1)} \cdot \frac{x^{m-1}}{(1+x)^{m-1}} + \frac{x^m}{(1+x)^m},$$

wo die Bedeutung des Ausdrucks m(r) bekannt ist. Da nun über-

$$\frac{x^p}{(1+x)^q} = \frac{x^p}{(1+x)^{q-1}} - \frac{x^{p+1}}{(1+x)^q}$$

ilt man, wenn man diese Umbildung in jedem Gliede macht:

$$-m = 1 - m_{(1)}x + [m_{(2)} + m_{(1)}] \cdot \frac{x^2}{1+x} - [m_{(3)} + m_{(2)}] \frac{x^1}{(1+x)^2} \cdots$$

$$= \pm [m_{(1)} + 1] \cdot \frac{x^m}{(1+x)^{m-1}} = \frac{x^{m+1}}{(1+x)^m}.$$

reil sich sehr leicht beweisen lässt, dass

$$m_{(r)} + m_{(r-1)} = (m+1)_{(r)},$$

man

$$(x)^{-m} = 1 - m_{(1)}x + (m+1)_{(2)} \cdot \frac{x^2}{1+x} - (m+1)_{(3)} \cdot \frac{x^3}{(1+x)^2} \cdot \dots \pm (m+1)_{(1)} \cdot \frac{x^m}{(1+x)^{m-1}} + \frac{x^{m+1}}{(1+x)^m}.$$

Viederholt man dieselbe Umbildung bei allen Gliedern, die den Divisor $1 + \infty$ baben, so erhält man ferner:

$$x)^{-m} = 1 - m_{(1)}x + (m+1)_{(2)}x^{2} - (m+2)_{(3)} \cdot \frac{x^{3}}{1+x} \cdot \dots$$

$$\pm (m+2)_{(1)} \cdot \frac{x^{m+1}}{(1+x)^{m-1}} = \frac{x^{m+2}}{1+x)^{m}}.$$

Fährt man so fort, bis man zu einem Glied mit dem Factor x^r mmen ist, das aber den Divisor 1 + x nicht mehr hat, so finish.

$$+x)^{-n} = 1 - m_{(1)}x + (m+1)_{(2)}x^2 - (m+2)_{(3)}x^2 \dots$$

 $\pm (m+r-1)_{(r)}x^r,$

aber noch der Rest

$$\frac{r+1}{+x}[(m+r)_{(r+1)} - (m+r)_{(r+2)} \cdot \frac{x}{1+x} \dots \pm \frac{x^{m-1}}{(1+x)^{m-1}}] \\
\pm \frac{(m+r)_{(r+1)}x^{r+1}}{1+x}[1 - \frac{m-1}{r+2} \cdot \frac{x}{1+x} + \frac{m-1 \cdot m-2}{r+2 \cdot r+3} \cdot \frac{x^3}{(1+x)^2} \dots \\
\pm \frac{m-1 \cdot m-2 \cdot \dots 1}{r+2 \cdot r+3 \cdot \dots r+m} \cdot \frac{x^{m-1}}{(1+x)^{m-1}}]$$

wkommen muss, um $(1+x)^{-m}$ vollständig zu erhalten. Da in der Parenthese enthaltene Reihe sich der 1 um so mehr nä
je grösser r ist, so kommt die Bedingung der Convergenz figlich auf den Ausdruck

$$\frac{(m+r)_{(r+1)}x^{r+1}}{1+x}$$

zurück, und es lässt sich leicht zeigen, dass wenn derselbe anfang auch einen bedeutenden Werth hat, er doch endlich schneller abnimmt, als die Glieder einer geometrischen Reihe, deren Exponent irgend ein echter Bruch ist, wenn auch æ ein solcher ist. Daher ist für alle positive oder negative æ, die kleiner als 1 sind.

$$(1+x)^{-m} = 1 - m_{(1)}x + (m+1)_{(2)}x^2 - (m+2)_{(3)}x^2 \dots$$

was mit der Form

$$1+(-m)_{(1)}x+(-m)_{(2)}x^2+(-m)_{(3)}x^3...$$

übereinkommt. Ich meine aber, die Entwickelung sei richtig, nuch wenn x > 1, und statt einer solchen Entwickelung lasse sich überall nur $(1 + x)^{-m}$ setzen.

5. 4.

Eine Entwickelung der Art nenne ich nun eine directe. Wird dieselbe sehr verwickelt oder erfordert sie bedeutende Vorbereitungen, so tritt oft die indirecte Entwickelung, d. h. die Methode de unbestimmten Coefficienten, als Vermittlerin ein. Dieselbe mass aber nothwendig die Form der Reihe, deren Coefficienten sie bestimmen will, als hinlänglich durch analytische Wahrheiten begrundet vorfinden. So folgt leicht mit Hülfe des binomischen Lehrsatzes für positive Exponenten und durch die gewöhnliche Division, dan der Ausdruck $(1+x)^{-m}$ eine Reihe von der Form

$$1 + A_{(1)}x + A_{(2)}x^2 + \dots$$

geben muss, und durch die analytischen Eigenschaften dieses Andruckes, die nothwendig auch der Reihe zukommen müssen, findel sich die Relation der Coefficienten, wornach sie gegenseitig von einander abhängen. Der Werth von A(1) wird sich aber dadurch noch nicht finden lassen, derselbe muss vielmehr unmittelhar aus directer Entwickelung hervorgehen. Diese Bemerkung ist für die Sache von Wichtigkeit; die Methode der unbestimmten Coefficienten findet zunächst immer nor deren Relation und nicht ihre absoluten Werthe; sie findet, wie alle übrigen Coefficienten rom ersten abhängen, aber durchaus nicht den ersten selbst. Oft freihe nehmen wir den ersten Coefficienten gleich von vorn herein richtig an, wie z. B. hei Quotientenentwickelungen.

Ueberlegt man so mit Klarheit den Gang der Schlüsse, so fällt der Zweifel sogleich hinweg, ob wirklich die Entwickelung mit der entwickelten Function identisch sei, ob beide nicht vielmehr nur die syntaktische Eigenschaft gemein haben, vermöge welcher die Relation der Coefficienten bestimmt wurde. Die Form der Reihe ist nachgewiesen durch eine Entwickelung, welche zugleich denjenigen oder auch diejenigen Coefficienten gab, von welchen die Bestimmung aller übrigen abhängt, und aus den syntaktischen Eigenschaften der Function bestimmten sich zuletzt alle jene übrigen

Coefficienten. Was verlangt man da nun noch?

Ich wüsste nicht, was die neuere Analysis dem entgegensetze wollte, als die Beschuldigung, dass man mit einer Reihe operinvon der man noch nicht weiss, ob sie convergirt, und bei der man folglich den Rest beachten müsse, der freilich unbekannt ist. Wenn dieser Einwurf einen Sinn haben soll, so müsste die Meinung sein, dass durch die Vernachlässigung des Restes ein fehlerhaftes Entwickelungsgesetz gefunden werden könnte. Allein hier fragt man, oh dann nicht dieselbe Gefahr auch bei convergirenden Reihen vorlanden sei, denn der Rest hat ja immer dieselbe Form, die Reihe mog convergiren oder divergiren. Wir müssten also die Methode der unbestimmten Coefficienten auch bei convergirenden Reihen fallen lassen, aber dann sind jene neuen so hoch gepriesenen Methoden nicht besser daran. Diess würde z. B. mit der, namentlich von Cauchy geübten Summationsmethode der Fall sein, welche noch iberdiess dem synthetischen oder progressiven Vortrage der Mathematik zuwider ist. Wenn so grosse Männer vermöge der Gewalt ihres Geistes einen Stoff nach Belieben formen können und zu formen sich erlauben, so kann damit noch nicht gemeint sein, dass miche Gebilde für ein wissenschaftliches System sich schicken.

Obschon es sich kaum der Mühe lohnt, weitläufiger von dieser Sache zu reden, so will ich dieselbe doch noch ein wenig weiter verfolgen und, um mich auf ein bestimmtes Beispiel zu beziehen, allow with the same technical and and a supplied to the

in Reihe

$$1 + m_{(1)}x + m_{(2)}x^2 + m_{(3)}x^3 + \dots = f(m)$$

vählen, deren Charaktere bekannt sind, und für welche sich die Cunvergenz, die in allen Fällen, wo æ 1 ist, statt findet, beweien lässt. Multiplieirt man sie mit einer ähnlichen Reibe

$$1 + n_{(1)}x + n_{(2)}x^2 + n_{(3)}x^2 + \dots = f(n)$$

s findet man mit Hülfe einer vorher nachgewiesenen Eigenschaft for Binomial coefficienten, dass $f(m) \times f(n) = f(m+n)$ sein muss. Werens und mit Hülfe der speciellen Werthe f(1) = 1 + x und f(n) = 1 findet man alsdann, dass überhaupt $f(n) = (1+x)^n$ ist. Wer deht mir denn aber dafür, dass in das Product beider Reihen keine Mirung in das Entwickelungsgesetz gekommen sei? Antwortet man der, dass der weggelassene Rest nur die Entwickelung einer jeden linke in gleicher Weise weiter geführt haben würde und dass im Producte alle Glieder mit einerlei Potenzen vollständig zusammenrestellt seien, so frage ich, warum das nicht eben so gut für diverrende Reihen gelten soll? Wenn man jede Reihe einmal abbricht and dann das Product macht, so werden die letzten Glieder desselen immer fehlerhaft, d. h. sie sind nicht nach demselben Gesetz rhildet, wie die ersten, aber sie erganzen sich aus den Producwelche die Reste zu Factoren haben, wenn dieselben weiter den obigen Reihen, & mag grösser oder kleiner als I sein, denn beste sind in allen Fällen dieselbe Functionsform und geben So scheint es, als ob die Schwierigkeit nur mit Gewalt herbei

rungen sei, oder dass sie sich auf die Meinung gründe, dass dilergirende Reihen nur Ausdrücke mit gewissen syntaktischen Eigendaften seien. Sind sie denn nicht zugleich auch charakterisch br die Punction, woraus sie entspringen, d. h. kann dieselbe vollständig bestimmte Reihe aus verschiedenen Functionsformen wickelt werden? Hang gelieft eine habe halle und bun

Jene angedeutete Demonstration Cauchys für den binomi Lehrsatz scheint mir auch mit dem Namen einer Summirung nicht richtig bezeichnet zu sein. Es wird von den Eigensch der Reihe auf die Function zurückgeschlossen, aus welcher si wickelt werden kann. Die ganze Demonstration ist so geh dass die Bedingung der Convergenz gar nicht zur Sache g dass sie auch ohne diese Rücksicht ganz dieselbe bleiben w wenn man nur statt des Ausdruckes der Summe den allgemei der Entwickelung zu substituiren beliebte, d. b. wenn man Frage so stellen wollte: aus welcher Function kann die so dete Reihe entwickelt werden? Und wie gross ist nun der I schied dieser Methode von der der unbestimmten Coefficienten, che nicht von den Eigenschaften der Coefficienten einer Reih die entwickelte Function, sondern umgekehrt von den Eigen: ten der Function auf die Coefficienten ihrer Entwickelung schli

here sie sich auch ubne Eude dem Werthe von A(x) und eicht im A(x) - C, also dass C me sobwindet.

Die Convergenz oder Divergenz hat auf das Entwickelun setz gar keinen Einfluss; sie wird aber alsbald erkannt, wen Reihe vollständig ist. Zu solcher Erkenutniss lässt sich abe weit weniger Aufwand von Rechnungen gelangen, als gewöh geschieht, denn av Jene Tall . ungdabilian

von der aus der Function f(w) entwickelten R weiss ich allemal, dass sie convergirt, wenn Glieder bis zum Verschwinden klein werden.

Dieses will ich jetzt zu begründen suchen.

wo R(n) den Rest bezeichnet. Auf gleiche Weise hat man da

$$fx) = X_{(1)} + X_{(2)} + \dots X_{(n-1)} + R_{(n-1)}$$

the sulfe excention der Satz zu der tglot diselbes zunrow

Unter der gemachten Voraussetzung verschwindet also die ferenz zweier Nachbarreste immer mehr und mehr, je höher in die Reihe geht. Desshalb verschwinden entweder die Reste s und dann ist die Sache klar,

Will man aber annehmen, die Reste verschwinden nicht müssen sie, wenn f(x) und alle Glieder seiner Entwickelung lich sind, selbst nur einen endlichen Werth haben. Zugleich den sie aber auch im Fortgange der Reihe, zu Folge der Vo setzung immer kleiner. Denn sind alle Glieder der Entwicke positive so zeigt die Gleichung wils aim Divergrans, and d

 $R_{(n-1)} - R_{(n)} = X_{(n)}, \text{ dass } R_{(n)} < R_{(n-1)}, R_{(n+1)} < R_{(n)} \text{ u.}$

Wechseln aber die Vorzeichen, so kann man wegen der Vor

ng positive Gliedergruppen bilden, die bis zum Verschwinden men, und man erhält dann eine Reihe positiver Glieder, für e wieder dasselbe gilt, wie vorhin. Auch lässt sich der Schluss auf den Fall ausdehnen, wo alle höheren Glieder der Reihe iv sind.

lieraus folgt aber mit Nothwendigkeit, dass wenn die Reste ih bleiben sollten, sie sich einer constanten Grösse C ohne nähern müssten. Es wäre also die Gleichung

$$f(x) = X_{(1)} + X_{(2)} + X_{(3)} + \dots X_{(n)} + C$$

o richtiger, je grösser n wäre, also auch die Gleichung

$$f(x) - C = X_{(1)} + X_{(2)} + \dots X_{(n)}$$

so richtiger, je grösser x wäre. Ich finde also jetzt dieselbe e convergirend, von welcher ich vorhin annahm, dass sie dire. Da nun aber die Reihe eine Entwickelung von f(x) ist, allert sie sich auch ohne Ende dem Werthe von f(x) und nicht

ovon f(x) - C, also dass C verschwindet.

limmt man an, dass bei übrigens endlichen Gliedern der Reihe lette unendlich werden, so muss natürlich auch f(x) unendlich Diesen Fall könnten wir von unserer Betrachtung ganz auswesen, allein es ist der Sache angemessener, den Begriff der wergenz auch darauf auszudehnen. Der Rest verschwindet nämhier nicht absolut, sondern im Vergleich zum Werthe von f(x), weil dieser unendlich ist, so muss man natürlich den Rest bis Unendliche hinausrücken. Es ist noch immer ein grosser Unmied zwischen einer divergirenden Reihe und einer solchen, a Summe unendlich gross ist. Bei der ersteren kann von einer mirung, d. h. Zusammenrechnung der Glieder auf keine Weise Rede sein. - Olivier hat in einem Aufsatze in Crelle's Journal n ähnlichen Satz aufgestellt, als ich hier, allein er lässt solche en, die eine unendlich grosse Summe haben, an dem Begriffe Convergenz nicht Theil nehmen, auch redet er nicht von enttelten Reihen, sondern setzt dieselben als ursprünglich gegeben us. Ihn sollte eigentlich der Satz zu der Entscheidung führen. he Samme einer gegebenen Reihe endlich oder unendlich sei, das kann derselbe nicht leisten.

Boch wir wollen uns dabei nicht länger aufhalten; wir sehen, wenn f(x) einen endlichen Werth hat, der Rest seiner Entelnug, deren Glieder wir endlich voranssetzen, auch nur endsein knnn. Werden dann nach die Glieder der Reihe über alle men klein, so convergirt sie, und diese Wahrheit überhebt uns nutzlosen Rechnungen und bringt uns auf ein freundlicheres der Wissenschaft, wenn wir nur unahlässlich die einzig ihrem nakter entsprechende Methode, die der Entwickelungen nämlich, wein direct oder indirect, verfolgen wollen. Für jene Fehler, an durch den Gebrauch divergirender Reihen bekommen hawill, werden sich sicherlich bessere Erklärungsgründe auffinlassen, als die Divergenz, und die Wissenschaft wird aus denten grösseren Gewinn ziehen, als durch alle Untersuchun-

über die Convergenz.

Ich komme pun noch zur Entwickelung der Exponentialreib für welche ich nur die Gültigkeit der Binomialreihe bei ganzen p sitiven und negativen Exponenten voraussetze. Ist sie für solc Exponenten entwickelt, so lässt sich ihre Allgemeinheit sehr leic darthun und daraus dann rückwärts auf die allgemeine Gültigke der Binomialreihe schliessen. Ich meine gerade nicht, dass auf die sem Wege etwas Wesentliches gewonnen werde, obschon man de bei auch nichts einbüsst; mein Zweck ist nur, die Methode der ui bestimmten Coefficienten in ein klares Licht zu setzen.

Die Entwickelung der Exponentialreihe, die ich hier gebe, i keine andere, als die von Thibaut in der allgemeinen Arithmeti angedeutete, aber nicht bis zu den Anforderungen der neueren M thematik durchgeführte. Sie besteht lediglich in einer anderen A ordnung der Binomiulreibe. In a^x setze ich a=1+b und erhal

$$a^x = (1+b)^x = (1-\frac{b}{1+b})^{-x},$$

also wenn ich
$$\frac{b}{1+b} = \beta$$
 setze:
$$a^{x} = 1 + x\beta + \frac{x \cdot x + 1}{1 \cdot 2} \beta^{x} + \frac{x \cdot x + 1 \cdot x + 2}{1 \cdot 2 \cdot 3} \beta^{x} + \dots$$

Löse ich hier die Facultäten aller Glieder auf und bezeichne dur C(m) die Summe aller Producte zu je r Factoren aus den Zahl von 1 bis m, so wird: he main med addie adde and an and

$$x = x$$

$$x \cdot x + 1 = x^{2} + \overset{1}{C}_{(1)}x$$

$$x \cdot x + 1 \cdot x + 2 = x^{3} + \overset{1}{C}_{(2)}x^{2} + \overset{2}{C}_{(2)}x$$

$$x \cdot x + 1 \cdot x + 2 \cdot x + 3 = x^{4} + \overset{1}{C}_{(3)}x^{2} + \overset{3}{C}_{(3)}x^{2} + \overset{3}{C}_{(3)}x$$
u. s. w.

Stelle ich nun hier alle Glieder zusammen, welche gleiche Potenze von & enthalten, so bekomme ich die neue Entwickelung:

$$a^{x} = 1 + \left[\beta + \frac{1}{1 \cdot 2}\beta^{2} + \frac{2}{1 \cdot 2 \cdot 3}\beta^{2} + \frac{3}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4}\beta^{4} + \dots\right] \frac{x}{1}$$

$$+ \left[\beta^{2} + \frac{1}{3}\beta^{2} + \frac{2}{3 \cdot 4}\beta^{4} + \frac{3}{3 \cdot 4}\beta^{5} + \dots\right] \frac{x^{2}}{1 \cdot 2}$$

$$+ \left[\beta^{2} + \frac{1}{3}\beta^{4} + \frac{2}{3 \cdot 4}\beta^{5} + \frac{3}{4 \cdot 5 \cdot 6}\beta^{5} + \dots\right] \frac{x^{2}}{1 \cdot 2}$$

$$u. s. w.$$

sas wir kürzer mit

1.
$$a^x = 1 + A \cdot x + \frac{A_{(2)}x^2}{1 \cdot 2} + \frac{A_{(3)}x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots + \frac{A_{(n)}x^n}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot \dots \cdot n} + \dots$$

ezeichnen wollen. Hier ist nun

III.
$$A_{(n)} = [\beta^n + \frac{1}{n+1}\beta^{n+1} + \frac{2}{n+1 \cdot n + 2}\beta^{n+2} + \dots + \frac{r}{n+1 \cdot n + 2 \cdot \dots \cdot n + r}\beta^{n+r} \dots]$$

Dabei ist aber noch zu bemerken, dass diese Entwickelung sowhil für positive als auch für negative æ gilt. Bei letzteren muss war die Reihe endlich abbrechen, indem sich a^{-x} auf $(1-\beta)^x$ rebeirt, allein da dann alle Glieder der Reihe, welche man nach a, so ist die Fortführung bis ins Unendliche immerhin zulässig.

Die Entwickelung ist in Bezug auf w eigentlich schon vollmaig, es bedarf bloss noch einer Reduction der Coefficienten und u Nachweisung der Convergenz, um jetzigen Anforderungen zu

knügen. Weil aber überhaupt $C_{(m)} = 1.2.3...m$, so wird

IV.
$$A = \beta + \frac{1}{2}\beta^2 + \frac{1}{3}\beta^3 + \frac{1}{4}\beta^4 + \dots$$

meinem oben aufgestellten Satze darf ich eigentlich die Contrenz dieser Reihe nicht beweisen, weil ich die Function $f(\beta)$ nicht kenne, aus welcher A entwickelt werden kann. Indessen $\beta = \frac{b}{1+b} = \frac{a-1}{a}$ für alle positive b ein echter Bruch is, so fällt die Reihe A schneller als die geometrische $\beta + \beta^2$ $+\beta^1 + \dots = \frac{\beta}{1-\beta} = b$, und es ist folglich A < b.

In $A_{(n)}$ ist der Coefficient des allgemeinen

 $C_{(n+r-1)}$, und es ist derselbe kleiner als der Coeffi-ent von β^r in der Entwickelung von $(1-\beta)^{-n}$, d. h.

$$\frac{c_{(n+r-1)}}{n+1 \cdot n + 2 \cdot \dots \cdot n + r} < (n+r-1)_{(r)}.$$

but das grösste Product in $C_{(n+r-1)}$ ist $n, n+1, n+2, \dots n+r-1$, ad da $\frac{n+r-1 \cdot n+r-2 \cdot ...n}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot ...r} = (n+r-1)_{(r)}$ die Anzuhl al-

$$C_{(n+r-1)} < (n+r-1)_{(r)} n \cdot n + 1 \cdot n + 2 \cdot \dots n + r-1,$$
In daller

$$C_{(n+r-1)}$$
 $< \frac{n}{n+r}(n+r-1)(r),$

woraus obige Behauptung sogleich hervorgeht. Daher sind a Glieder der Reihe $A_{(n)}$ kleiner als die gleichzähligen in der Et wickelung $\beta^n(1-\beta)^{-n}$, und folglich, weil hier Convergenz standet,

$$A_{(n)} < \left(\frac{\beta}{1-\beta}\right)^n$$
, d. h. $A_{(n)} < b^n$.

Also sind die Glieder der Exponentialreihe sämmtlich kleiner is die gleichzähligen in der Reihe $1+bx+\frac{b^2x^2}{1\cdot 2}+\frac{b^3x^2}{1\cdot 2\cdot 3}\dots$, uda diese schon bis ins Unendliche abnehmen, so darf man nach mem obigen Satze auf die Convergenz der Exponentialreihe schliesse da die Summe derselben zu Folge der Entwickelung nichts ander als a^x sein kann.

Bisher haben wir directe Entwickelung und dieselbe ist eiger lich in so fern schon vollständig, als der Werth von α^{\pm} durch Reihe I, schon berechenbar ist. Da aber $A, A_{(2)}, \ldots, A_{(n)}$ Funct nen von β , d. h. von α sind, so könnte es kommen, dass eine gwisse einfache Relation zwischen den Coefficienten statt hätte, weche aus A alle übrigen finden liesse. Um diese Relation auf rectem Wege zu entdecken, müssten wir tiefer in die Natur d

Ausdrucks $C_{(m)}$ eingehen, allein um dieses zu vermeiden, bedien wir uns der Methode der unbestimmten Coefficienten, d. h. wir schen die Relation der Coefficienten A, $A_{(2)}$, ..., $A_{(n)}$ durch beigenschaften der Function a^x .

Wir setzen daher x + y statt x in II. und erhalten dur Auflösung der Potenzen von x + y leicht folgende neue Anorung:

V.
$$a^{x+y} = 1 + Ax + \frac{A(2)x^2}{1 \cdot 2} + \frac{A(3)x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \cdots$$

$$+ \left[A + A_{(2)}x + \frac{A(3)x^2}{1 \cdot 2} + \frac{A(4)x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \cdots\right] y$$
v. S. W.

womit ich meine, dass die Entwickelung nach den Potenzen v y geordnet sein soll. Aus $\alpha^{x+y} = \alpha^x \alpha^y$ erhält man aber, we man für α^y die Entwickelung einsetzt:

VI.
$$a^{x+y} = a^x + Aa^xy + \frac{A(2)a^xy^2}{1 \cdot 2} + \dots$$

Hier meint man nun gewöhnlich noch fernere Umbildungen mach zu müssen, um zu beweisen, dass in V. und VI. die Glieder, w che die erste Potenz von y zum Factor haben, wirklich gleich si Ich halte diese Bemühung für sehr überflüssig, denn es handelt s hier nicht um eine numerische Gleichheit beider Entwickelunges ist ja die Frage darnach, welche Relation zwischen den Coe cienten $A, A_{(2)} \dots A_{(n)}$ statt haben muss, damit die Entwickelung

V. und VI. durchaus identisch werden. Hierdurch wird ja die ntität der gleichgebildeten Glieder in beiden Reihen zur unmitaren Bedingung. Man hat daher, wenn man die Glieder ohne ergleicht,

nothwendig. Alsdanu

$$Aa^{x} = A + A_{(2)}x + \frac{A_{(3)}x^{2}}{1 \cdot 2} + \frac{A_{(4)}x^{3}}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \dots$$

wenn wir wieder statt at die Reihe II. einsetzen:

$$A + A_{(2)}x + \frac{A_{(3)}x^2}{1 \cdot 2} + \frac{A_{(4)}x^2}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \cdots$$

$$= A + A^2x + \frac{A_{(2)}x^2}{1 \cdot 2} + \frac{A_{(4)}x^2}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \cdots$$

folglich $A_{(2)} = A^2$, $A_{(3)} = AA_{(2)} = A^3$, $A_{(4)} = AA_{(5)} = A^4$... haupt $A_{(6)} = A^6$.

Daher haben wir

VII. $a^x = 1 + Ax + \frac{A^2x^2}{1 \cdot 2} + \frac{A^3x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{A^4x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} + \dots$

VII.
$$a^x = 1 + Ax + \frac{A^2x^3}{1.2} + \frac{A^3x^3}{1.2.3} + \frac{A^3x^3}{1.2.3.4} + \dots$$

nnn die Entwickelung vollständig ist. Die Gleichung A(n) An führt uns zugleich auch zu dem schönen Resultate, dass

If fillre uns zugleich auch zu dem schönen Resultate, dass
$$(\beta + \frac{1}{2}\beta^2 + \frac{1}{3}\beta^3 + \frac{1}{3}\beta^4 + \dots)^{n-1}$$

$$+\frac{C_{(n+r-1)}}{n+1\cdot n+2\cdot \dots n+r}\beta^{n+r}\cdot \dots$$

Es ist nun noch zu beweisen, dass die Reihe VIII. allgemein L Zu dem Ende bemerken wir, dass A eine Function von a die wir mit $\varphi(a)$ bezeichnen wollen. Setzt man a^m statt a, m eine ganze Zahl ist, so wird $\varphi(a^m)$ aus $\varphi(a)$. Da aber

$$(a^m)^x = a^{mx} = 1 + Amx + \frac{1 \cdot 2}{1 \cdot 2} + \cdots + \frac{1}{1 \cdot 2}$$

schen wir sogleich, dass $\varphi(a^m) = m\varphi(a)$ sein muss. Dieses gilt nichst für ganze positive oder negative m, kann aber leicht auch gebrochene m bewiesen werden. Man hat nämlich

$$\varphi(a) = \frac{1}{p} \cdot \varphi(a^p) = \frac{1}{p} \cdot \varphi[(a^{\frac{p}{q}})^q] = \frac{q}{p} \varphi(a^{\frac{p}{q}}),$$

The value was confident
$$\frac{p}{p}$$
 the value and the first was the part of $\frac{p}{p}$ (a), the part of $\frac{p}{p}$ (a) and the part of $\frac{p}{p}$ (b) and $\frac{p}{p}$ (c) and $\frac{p}{p}$ (d) and $\frac{p}{p}$ (e) and $\frac{p}{$

Demnach ist auch wallt harbers dealleade malagely of a hard

$$\frac{p}{a^{\frac{p}{q}}} = (a^{\frac{1}{q}})^p = 1 + \varphi(a^{\frac{1}{q}}) \cdot p + \frac{[\varphi(a^{\frac{1}{q}})]^2 p^2}{1 \cdot 2} + \dots \\
= 1 + \varphi(a) \cdot \frac{p}{q} + \frac{(\varphi(a))^2}{1 \cdot 2} \cdot \frac{p^2}{q^2} + \dots$$

d. h. die Exponentialreihe gilt für alle positive oder negative ga oder gebrochene Werthe des Exponenten. Daher gilt auch Reihe I. für jeden Werth von x, und wenn man sie wieder so ducirt, dass die gleichen Potenzen von β zusammen kommen, da statt der combinatorischen Ausdrücke wieder die Facultäten se so erhält man die Binomialreihe wieder, die folglich ganz allgem gilt.

Der Werth von

$$\Lambda = \left(\frac{a-1}{a}\right) + \frac{1}{2}\left(\frac{a-1}{a}\right)^2 + \frac{1}{2}\left(\frac{a-1}{a}\right)^2 + \dots$$

zeigt uns auf das Unzweideutigste, dass für a eine solche Z existiren müsse, wodurch A=1 wird. Bezeichnen wir sie mit so haben wir

$$e^x = 1 + x + \frac{x^2}{1.2} + \frac{x^3}{1.2.3} + \dots,$$

also für x=1 namma mah an demo deinigas and ender o

$$e = 2 + \frac{1}{1 \cdot 2} + \frac{1}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{1}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} + \dots$$

Wir machen num e zur Grundzahl eines Logarithmensyste das wir das natürliche nennen. Weil dann für x=1:

$$a=1+A+\frac{A^2}{1.2}+\frac{A^3}{1.2.3}+\ldots=e^A,$$

so folgt

Da nun $\alpha = \frac{1}{1-\beta}$, so folgt sogleich:

log nat
$$(1-\beta) = -(\beta + \frac{1}{2}\beta^2 + \frac{1}{2}\beta^2 + \frac{1}{4}\beta^4 + \dots)$$
.

The same of the sa

Einen wichtigen Zweifel dürfen wir uns jedoch am Ende ni verhehlen, den ich absichtlich in die Rechnung des vorigen Paragphen legte. Die Aufgabe war, in den Reihen V. und VI. die Colicienten so zu bestimmen, dass beide identisch werden. Diess fordert, dass die gleich gebildeten Glieder identisch sind. In That liegen auch die von y freien Glieder a^x und 1 + Ax $\frac{A(2)x^2}{1 - 2} + \dots$ schon als identisch vor. Dann machten wir die G

der mit der ersten Potenz von y identisch, nämlich A. ax = A $+A_{(2)}x+rac{A_{(3)}x^2}{1\cdot 2}+\ldots$ und dieses führte uns auf einmal zur Bestimmung der gesuchten Relation zwischen den Coefficienten A, $A_{(2)}$... $A_{(n)}$. Demnach werden in V. und VI. die zwei ersten Glieder beider Reihen identisch, aber wie steht es denn mit den Gliedern, welche die höheren Potenzen von y zu Factoren haben?

Man hilft sich hier gewöhnlich damit, dass man beide Reihen einander gleich setzt, die gleichen von y unabhängigen Glieder dann weglässt, mit y dividirt und zuletzt y=0 setzt, wodurch man die Bestimmungsgleichung für alle Coefficienten erhält. Dieses Verfahree ist im Grunde mit dem der Differentialrechnung ganz einerlei, denn man erhält dadurch die derivirten Functionen, und eben da-hinaus kommen auch andere Umbildungsmethoden, z. B. die im mathematischen Wörterbuche Bd. V. Th. I. S. 500 in Anwendung gebrachte. Aber es bleibt hierbei immer der oben ausgesprochene Zweifel; es werden zwar zwei Glieder der beiden Entwickelungen für ax+y identisch, aber nicht alle. Vielleicht ist dieses ein Haupt-grund, warum die Methode der unbestimmten Coefficienten nicht befriedigen wollte. Denn die Relation der Coefficienten soll ja so bestimmt werden, dass die Bedingung $a^{x+y} = a^x \cdot a^y$ erfüllt wird, nicht dass bloss ein Paar Glieder von beiderlei Entwickelung identisch werden.

Man hat hier offenbar ein Princip in die elementare Analysis herabgezogen, ohne davon nur die mindeste Rechenschaft zu geben. Wenn daher die Methode nicht befriedigt, so kann man doch deswegen den Grund nicht den unbestimmten Coefficienten zur Last legen. So wie diese Methode vielfach angewandt worden, ist sie eigentlich nur durch eine gut begründete Derivationsrechnung zu-

In unserem Falle lässt sich freilich die vollständige Nachweisung leicht geben. Die vollkommene Identität der beiden Reihen V. und VI. erheischt, dass überhaupt

$$A_{(n)}a^x$$
 und $A_{(n)} + A_{(n+1)}x + \frac{A_{(n+2)}}{1 \cdot 2}x^2 + \frac{A_{(n+3)}}{1 \cdot 2 \cdot 3}x^3 + \dots$

wollkommen identisch werden, wie sich sehr leicht ergiebt, wenn man aus den Reihen ale man ernom- alle auf lagarette auf

and any den Keinen
$$a^{x+y} = 1 + A(x+y) + \frac{A_{(2)}(x+y)^2}{1/2} + \dots$$

$$a^{x}(1+Ay+\frac{A(2)y^{2}}{1\cdot 2}+\ldots)=a^{x}\cdot a^{y}$$

die Glieder heraussondert, welche den Factor yn haben. Setzen wir nun statt $A_{(n)}$, $A_{(n+1)}$, $A_{(n+2)}$ die im vorigen Paragraphen ge-Fundenen Werthe A^n , A^{n+1} , A^{n+2} , so ist die Identität der obigen allgemeinen Gleichung sogleich einleuchtend, und die Entwickelung der Exponential-, so wie auch der Binomialreihe ist auf das strengste gerechtfertigt.

Aber so leicht dürfte die Rechtfertigung in anderen Fällen

nicht sein, daher allerdings zu rathen ist, die Methode der un stimmten Coefficienten nicht bei Seite zu legen, denn wir würd dann die Analysis an ihrem innersten Wesen verletzen; wohl n ist zu rathen, die Schwächen, welche den elementaren Entwic lungen hier und da noch ankleben, durch kluge Maassregeln beseitigent men'l bere name to many and the think of the A sale to the done don't develope of the season lines done do largery and

thing aven in sunner in a struct M denote is vitered upin point materiel particularity of the police, on aura les farces con there marriallon, could note be expressions; we are

We do not be sirected as the second of the s

Dissertation sur la théorie des axes principat et des axes permanents de rotation. Parlice de la translation de la Sullina

suntillupt for many stiget

Monsieur Steichen,

Professeur à l'école militaire de Belgique à Bruxelles. quelles, par mite, de la deligition es carier 1930 — soul enfla-ter d'elles misus : el fam des for constant app besom de

THE RESTREET OF THE PARTY OF THE PARTY OF

\$. I. Théorie des axes principaux. L'objet de cette dissertation est de simplifier et de comple la théorie des axes principaux, et pour atteindre à ce but, nous prendrons en entier le problème qui s'y rapporte et nous baser notre solution sur quelques définitions et notions fondamentales mécanique, que l'on admettra probablement sans difficulté; car notions ne renferment en elles - mêmes rien de gratuit, et elles frent l'avantage de conduire par le moyen de l'analyse ordinaire la solution directe des questions à traiter meda la man no portel

Concevons un système matériel homogène, pourvu d'un fixe qui le traverse en son centre d'inertiey a l'instar d'un ess raide et inébranlable, et imprimons au corps un mouvement de tation sur cet axe. Sera-t-il possible de trouver à cet axe t position pour laquelle les forces centrifuges, qui naîssent de ce rotation, se fassent équilibre et ne tendent pas à le déplacer?

Pour s'assurer de la possibilité de la question et pour en tre ver en même temps une solution directe et générale, il f commencer par exprimer analytiquement les conditions mécaniq qu'elle entraîne. Or comme les forces centrifuges ne doivent po déplacer l'essieu de rotation, lors même qu'il serait libre, il faut la sommes algébrique de leurs composantes suivant un axe quelc

que soit nulle, et que de plus leur énergie totale à tourner l'essieu de rotation autour d'un autre axe quelconque, passant par le centre soit nulle aussi. Mais en traçant par ce centre un plan normal à l'axe fixe primitif, et tirant dans ce plan deux axes rectangulaires entr'eux Iz', Iy', on obtient un système d'axes coordonnés rectangles Iz', Iy', Ix', dont le dernier coïncide avec l'axe de rotation, et dont les deux premiers seront censés fixes dans le corps, mais mobiles avec lui autour de Ix'. Si donc Ω dénote la vitesse augulaire du système tournant, et que x', y', z' soient les coordonnées d'aun point matériel quelconque m du solide, on aura les forces centrifuges partielles, représentées par les expressions: $m \cdot \Omega^2$. $y'^2 + x'^2, m' \cdot \Omega^2 \cdot \sqrt{y'^2 + x''^2} \cdot \ldots$; et toutes ces forces étant normales de direction à l'axe Ix', la somme de leurs projections orthogonales sur cette ligne sera nulle d'elle-mème. Il fandra donc les estimer par rapport à une autre droite ayant une position moins particulière, et l'on pourra toujours commencer par prendre Iy' pour axe de comparaison.

La projection sur cette droite de la force centrifuge $m\Omega^2$. $\sqrt{r^2 + z'^2}$ se réduit à $m\Omega^2 y'$, et de même sur l'axe Iz' elle devient $m\Omega^2$. z'; ainsi d'après la première condition qui doit exprimer la nullité de la translation, ou de la tendance du solide à la translation, le long d'un axe quelconque, il faudra poser les équations

analytiques:

$$\Omega^2 \cdot \Sigma \cdot my' = 0, \Omega^2 \cdot \Sigma \cdot mz' = 0$$

lesquelles, par suite de la définition du centre d'inertie, sont satisfaites d'elles - mêmes, et l'on aura par conséquent pas besoin de s'en embarrasser.

Quant au moyen d'exprimer la seconde condition, on doit se rappeler que l'energie totale de plusieurs forces à tourner un corps autour d'une droite, telle que Iy, s'obtient par la projection de nutes les forces sur un plan perpendiculaire à la droite, et par l'addition algébrique des moments des forces ainsi projetées. Mais se forces centrifuges, projetées par exemple sur le plan des x'z' donnent lieu à un grouppe de forces parallèles \(\Omega^2\). mz', \(\Omega^2\). \(\

$$\Omega^2$$
 . Σ . $mx'y' = 0$, Ω^2 . Σ . $mx'x' = 0$.

Un pourrait peut-être croire, que ces conditions soient insuffisantes pur exprimer que les forces centrifuges ne tendent pas à déplacer rec Ix; muis on doit remarquer qu'elles ne sont pas même toutes

deux nécessaires, et qu'une seule d'entr'elles suffit, puisque nous n'avons pas assigné jusqu'ici de position particulière aux axes Iy, Iz' dans le plan normal en I à Ix'. Seulement desqu'on se donne la direction de Iy', celle de Iz' en résulte, comme devant être normale à l'autre. D'ailleurs il est manifeste que la rotation de Ix' n'est possible qu'autour d'un axe situé dans le plan y'z'. Si l'on donnait toutefois l'axe Iy' dans le plan, il faudrait poser à la foi les deux équations précédentes, parcequ'alors la gyration de Ix autour de Iy' pourrait être nulle, sans qu'elle le fût en même temps autour de l'axe Iz', normal à Iy'.

Cela posé traçons au centre d'inertie I trois nouveaux axes rectangles Ix, Iy, Iz qui soient fixes et immobiles, et supposons

$$\cos(x', x) = \alpha, \quad \cos(x', y) = \beta, \quad \cos(x', z) = \gamma$$

$$\cos(y', x) = \alpha', \quad \cos(y', y) = \beta', \quad \cos(y', z) = \gamma'$$

$$\cos(z', x) = \alpha'', \quad \cos(z', y) = \beta'', \quad \cos(z', z) = \gamma''$$

de plus x, y, z dénotant les coordonnées d'un point m, rapporte aux axes fixes, à un instant quelconque de la rotation, pour lequel ce même point a par rapport aux axes mobiles les coordonnées x', y', z', on doit avoir d'après la transformation connûe:

$$x' = \alpha x + \beta y + \gamma z$$

$$y' = \alpha' x + \beta' y + \gamma' z$$

$$z' = \alpha'' x + \beta'' y + \gamma'' z$$

et les six équations de condition:

$$\alpha^{2} + \beta^{2} + \gamma^{2} = 1$$
, $\alpha'^{2} + \beta'^{2} + \gamma'^{2} = 1$, $\alpha''^{2} + \beta''^{2} + \gamma''^{2} = 1$
 $\alpha\alpha' + \beta\beta' + \gamma\gamma' = 0$, $\alpha\alpha'' + \beta\beta'' + \gamma\gamma'' = 0$, $\alpha'\alpha'' + \beta'\beta'' + \gamma'\gamma'' = 0$

Mais pour que l'essieu Ix', jusqu'ici arbitraire de direction dans le système matériel, à cause qu'il a été rendu fixe, coıncide arce l'axe d'équilibration des forces centrifuges, partant pourqu'etant reudu libre il ne se déplace pas d'un mouvement gyratoire, pendant que le système tourne sur lui, il est nécessaire que les angles relatifs aux cosinus a, β, γ soient ceux que forme l'axe d'équilibration avec les trois axes coordonnés fixes Ix, Iy, Ix qui sont indépendants du corps. Il faut donc que les deux équations de condition posées plus haut, subsistent ici; ou bien il sera nécessair du moins, que la première d'entr'elles soit satisfaite, l'axe Iy étant deslors arbitraire de direction dans le plan y/x'; il faut et il suffit parconséquent que l'on fasse dans cette hypothèse:

$$\Omega^2 \cdot \Sigma \cdot mx'y' = 0$$
, ou $\Sigma \cdot mx'y' = 0$.

Substituant la valeur du rectangle en x'x', en fonction de xy, α , β , γ , et posant pour abréger:

$$\Sigma.mx^2 = a$$
, $\Sigma.my^2 = b$, $\Sigma.mz^2 = c$, $\Sigma.mxy = f$, $\Sigma.mxx = g$, $\Sigma.myx = h$,

on obtiendra par un calcul rapide et facile la condition transforme

$$\left. \begin{array}{l} \alpha \cdot \alpha \alpha' + b \cdot \beta \beta' + c \cdot \gamma \gamma' + f \cdot (\alpha' \beta + \alpha \beta') \\ + g(\alpha' \gamma + \alpha \gamma') + h(\beta' \gamma + \beta \gamma') \cdot \dots \end{array} \right\} = 0.$$

Et comme cette équation doit être satisfaite, quelle que soit la position de l'axe Iy' dans le plan normal (y'Iz'), elle doit encore être remplie pour le cas où après avoir fait tourner les axes Iy', Iz' dans ce plan on a amené Iy' dans une position pour laquelle $y'Ix = 90^\circ$, e. à d. pour le cas de a' = 0, et pourvu qu'on tienne compte de la condition simplifiée $\beta\beta' + \gamma\gamma' = 0$. On aura donc ainsi, en supprimant le facteur commun β' :

$$(6-c) \cdot \beta \gamma + f \cdot \alpha \gamma - g \cdot \alpha \beta + (\gamma^2 - \beta^2) h = 0 \dots$$
 (1).

Mais l'équation de condition générale est encore satisfaite pour la position particulière de l'axe Iy' dans laquelle $\beta' = 0$, pourvu qu'on tienne compte de la condition simplifiée $\alpha\alpha' + \gamma\gamma' = 0$, qui en résulte; on est ainsi conduit à une deuxième relation entre quantités connûes et inconnûes:

$$(\alpha - c)\alpha \gamma + f \cdot \beta \gamma + (\gamma^2 - \alpha^2)g - \alpha \cdot \beta \cdot h = 0 \dots (II).$$

Or ces deux équations particulières, étant jointes à la relation perpetuelle $\alpha^2+\beta^2+\gamma^2=1$, sont évidemment suffisantes pour déterminer les trois inconnûes α , β , γ , et partant la position de l'axe d'équilibration des forces centrifuges que l'on cherche; mais rien ne nous prouve encore que cet axe existe, puisque nous ne savons pas, si l'élimination nous donnera des valeurs réelles ou imaginaires pour α , β , γ . Il y a d'ailleurs une autre difficulté, c'est que rien n'empèche de faire à son tour $\gamma'=0$ dans l'équation générale; et cette supposition donnera la 3ème équation:

$$(\alpha - b)\alpha \cdot \beta + f(\beta^2 - \alpha^2) + g \cdot \beta \gamma - h \cdot \alpha \gamma = 0 \cdot \dots (III)$$

et l'on aurait ainsi quatre équations pour déterminer trois inconsues. Il importe donc d'examiner avant tout si la 4ème équation, marquée par (III.), n'est pas une conséquence des trois autres: car l'are cherché sera impossible. Or on voit aisément qu'en multidiant l'équation (1) par α, et l'équation (11) par β, et retranchant es résultats membre- a-membre, on obtient en effet l'équation (III). linsi ces conditions analytiques s'accordent d'une manière remarsable avec l'observation qu'on a présentée plus haut sur le nombre fequations de condition de la forme: Σ . mx'y'=0. De plus en perunt sur l'equation S . ma'z' = 0, comme on l'a fait à l'égard to celle 2. mx'y = 0, on obtiendra manifestement une equation géwrate one I'on trouve sans nouveau calcul, en changeaut a', B', y' uns celle déjà trouvée, en α'' , β'' , γ'' respectivement. Et si l'on use ensuite $\alpha'' = 0$, $\beta'' = 0$, $\gamma'' = 0$, on retrouvera encore une fois es relations (I), (II), (III); ce qui offre la confirmation de ce qu'on wit prévu sans calcul, et par le simple examen de la nature métanique de la question.

2.

Toutes les difficultés de la question sont donc ramenées à déleminer les trois inconnûes α , β , γ par le moyen de deux quelsuques des équations (1), (11), (111) et de la relation perpétuelle α^2 $+\beta^2+\gamma^2=1$. Si dans la vûe de ramener celle-ci à une identité dont il ne soit plus besoin de tenir compte, on désigne par β l'inclinaison de l'axe réel ou imaginaire sur le plan des (x, y), et par η l'angle compris entre sa projection sur ce plan, et entre l'axe Ix, on devra faire d'après une transformation connûe:

$$\mu = \cos \eta \cdot \cos \theta$$
, $\beta = \cos \theta \cdot \sin \eta$, $\gamma = \sin \theta$.

Si l'on pose ensuite, pour mieux abréger l'écriture des formules:

tang
$$\vartheta = z$$
, tang $\eta = \zeta$,

on reduira les conditions trouvées plus haut aux formules sui-

$$(a-c+f.\zeta)z.\sqrt{1+\zeta^{2}}+g.z^{2}.(1+\zeta^{2})-g-h.\zeta=0....(1)$$

$$[(b-c)\zeta+f].z.\sqrt{1+\zeta^{2}}+h.z^{2}(1+\zeta^{2})-g\zeta-h\zeta^{2}=0....(11)$$

$$(g\zeta-h).z.\sqrt{1+\zeta^{2}}+f.(\zeta^{2}-1)+(a-\beta)\zeta=0....(111)$$

Si l'on multiplie l'équation (I) par h, l'équation (II) par g, que l'on retranche ensuite l'une de l'autre, et qu'on considère la quantité $x\sqrt{1+\zeta^2}$ comme une seule inconnûe auxiliaire u, on aura une équation du premier degré en u, pour déterminer celle-ci en fonction des autres quantités; de même l'equation (III) donnera encore u par le premier degré en fonction des données et de l'inconnûe ζ . Egalant donc cette double valeur de u, on en tirera par un calcul peu compliqué une équation du troisième degré en ζ qui aura la forme suivante:

$$A_1\zeta^2 + B_1\zeta^2 + C_1\zeta + D_1 = 0,$$

dans laquelle on a pour abréger:

$$A_1 = (f^2 - g^2)h - (b - c) \cdot g \cdot f$$

$$B_1 = g(2h^2 - g^2 - f^2) - (a - b)(b - c)g + (2a + b - c)fh$$

$$C_1 = h(2g^2 - h^2 - f^2) + h(a - b)(a - c) + (2b - a - c)fg$$

$$D_1 = g(f^2 - h^2) - f \cdot h \cdot (a - c).$$

Rémarquons que quand on fait l'élimination entre (1) et (11) seulement, on parvient à une équation du 4ème degré dans laquelle le terme constant se réduit à $f^2 \cdot h - f^2 \cdot h = 0$; de sorte que cette équation aura une racine nulle, ce qui est facile à interpreter, et l'autre facteur, après la suppression de cette racine nulle, reproduira l'équation du 3ème degré, trouvée par la première méthode d'élimination, cette équation, ayant au moins une racine réelle, montre, qu'au centre d'inertie d'un système matériel quelconque danné il existe toujours au moins un axe d'équilibration des forces centrifuges: un tel axe est ce qu'on pourrait nommer pour plus de briéveté encore, axe de libre rotation, axe d'inertie du corps, et que l'an nomme communément axe principal.

Au contraire quand un solide est mis en mouvement de rotation autour d'un axe excentrique, et qu'il continue à tourner sur

cet axe pourvu d'un seul point fixe, sans que cet axe tourne ou tende à tourner sur le point fixe, sous l'action des seules forces centrifuges, l'axe se nommera axe d'équilibration relatif, axe principal relatif à ce point, ou enfin axe permanent de rotation: alors les forces centrifuges ne sauraient plus s'équilibrer d'une manière absolûe, et sans l'intervention d'un point fixe au moins, attendu que pour un point différent du centre on ne saurait plus avoir les deux conditions $\Sigma . my' = 0$, $\Sigma . mx' = 0$; de sorte que sans un point fixe l'axe de rotation du solide serait au moins emporté d'un mouvement de translation rectiligne parallèle, en même temps que le solide tournerait sur lui.

the collision of the confliction are the state and beautiful and

L'existence d'un axe d'inertie dans les solides étant déjà reconnue, si l'on dirige l'axe fixe des abscisses Ix suivant cette ligne Ix', on devra avoir d'après la condition mécanique de la

 $\sum_{m \text{ bien}} \sum_{n=1}^{\infty} \sum_{m=1}^{\infty} \sum_{m=1}^{\infty} \sum_{n=1}^{\infty} \sum_{n=1}^{\infty} \sum_{n=1}^{\infty} \sum_{m=1}^{\infty} \sum_{n=1}^{\infty} \sum$

 Σ , mxy = 0, Σ , mxz = 0; à cause de x' = x:

or Ix coincidant avec Ix', les deux autres axes fixes Iy, Iz des wordonnées doivent être dans un plan normal à Ix', puisque par prothèse nos trois axes directeurs Ix, Iy, Iz sont rectangulaires, a que d'un autre côté tout axe d'équilibration absolu exige que is sommes de la forme $\Sigma.mxy$, $\Sigma.mxz$ soient nulles, quelle que oit d'ailleurs la direction des deux axes restants Iy, Iz, tracés ans le plan normal. Donc pour le système de coordonnées ainsi asposé il faudra avoir $f = \Sigma.mxy = 0$, $g = \Sigma.mxz = 0$, et ces and trois nous donneront, étant introduites dans les valeurs de d, B,:

 $A_1 = 0, B_1 = 0, D_1 = 0, C_1 = h \cdot [(a-b)(a-c) - h^2].$

l'équation du 3ème degré, réduite au seule terme $C_1\zeta = 0$ devient:

 $[(a-b)(a-c)-h^2].h.\zeta=0.$

Me ci peut être satisfaite 1) par l'hypotèse & = 0, et chacune sequations (1) (II), (III) donnera pour z la valenr corresponlate z == 0: ninsi l'on est ramené à conclure ce qu'on savait déja, Paxe d'équilibration absolu existe et qu'il coïncide avec Ix. -L'équation peut encore être remplie par la supposition h=0, qui donnera encore une fois z=0, $\zeta=0$, et cette circonstance wise qu'outre l'axe Ix, celui des Iy, ou des Iz peut être un axe Carrie à cause qu'on a déjà f=0, g=0: mais nous ne savons merre rien de positif à cet égard, puisqu'aucun symptôme ne nous mounce qu'il soit nécessaire de poser h=0, pour satisfaire à l'éphié $C_1\zeta=0$. Enfin il est possible que le facteur entre crodeta, savoir : $(\alpha-b)(\alpha-c)-h^2$ soit nul: éprouyons donc aussi the suppositions et soit en conséquence:

$$(a-b)(a-c) = h^2 \dots (A)$$

En vertu de f=0, g=0, les trois équation (1), (11), (111) donnered

$$(b-c)\beta\gamma + (\gamma^2 - \beta^2)\hbar = 0$$

$$(\alpha - c) \cdot \alpha\gamma - \alpha \cdot \beta \cdot \hbar = 0$$

$$(\alpha - b)\alpha\beta - \alpha \cdot \gamma \cdot \hbar = 0$$
(B)

Si l'on supprime aux deux dernières le facteur α , ou si s le supprimer, on transporte chaque terme en h dans le second m bre, et qu'on multiplie les résultats membre-à-membre on reprod la condition $h^2 = (\alpha - b) (\alpha - c)$, admise ci-dessus comm d'acas possible. De plus la seconde ou la dème équation donne γ valeur de β : et substituant cette valeur dans la première, on m déduit aucune valeur déterminée de β : parceque tous les termises à chaque axe d'équilibration différent de celui Ix ou resteraient indéterminées, et le problème général serait par con quent aussi indéterminé; or les quantités a,b,c,f=0,g=0,h, dép dent non seulement de la position de l'axe Ix' ou Ix, mais euc de la forme du corps, et de la position des axes Iy, Ix, qui s'arbitraires de direction dans un plan défini: il est donc impossi d'avoir généralement $h^2 = (a-b) (a-c)$; car quand même ce équation subsisterait pour une position spéciale des axes Iy, elle ne saurait pas rester vraie pour toutes les positions différent Ainsi l'opération dans la quelle on supprimait d'abord le facteur commun à tous les termes des deux dernières équations, ou à s primer le facteur commun $\alpha^2\beta\gamma$ aux termes de la combinaison:

$$(a-c)(a-b)\alpha^2\beta\gamma-\alpha^2\beta\gamma\cdot h^2=0$$

n'est point permise généralement. Donc il faut qu'on ait:

ou
$$\alpha = 0$$
, ou à la fois $\beta = 0$, $\gamma = 0$.

Or l'hypothèse de $\beta=0$, $\gamma=0$, donne $\alpha=1$, et ramène à l' Ix déjà trouvé. Il faut donc encore voir si celle de $\alpha=0$ pourra pas amener quelque nouveau résultat. Dans ce cus trois équations posées plus haut se réduisent à la lère:

$$(b-c)\beta \cdot \gamma + (\gamma^2 - \beta^2)h = 0$$

à la quelle il faut associer ce que devient la relation perpetue savoir:

toons neuron meltanger A

Si l'on pose $\beta = \cos \varphi$, partant $\gamma = \sin \varphi$, la dernière devien identique, et la lère donnera pour l'angle φ :

tang
$$2g = \frac{2h}{b-c} \dots (c)$$

L'égalité de a = 0 montre d'abord, que s'il existe un 2ième, 3iè axe d'équilibration absolu, il doit se trouver dans un plan n

mal à celui Ix' qu'on a déjà reconnu. La valeur de tang 2φ démontre ensuite, en calculant tang φ ou tang 2φ , que dans ce plan il existe deux axes rectangulaires entr'eux, propres à remplir chacun la condition prescrite. Notre examen des différentes manières de satisfaire à l'équation $C_1\zeta=0$ prouve d'ailleurs avec évidence que tout autre axe en (I) ne saurait remplir cette même condition d'équilibre des forces centrifuges dans le cas général de la question. Si l'on applique le raisonnement précédent au cas d'un point fixe d'un corps quelconque, on trouvera évidemment la même conclusion: ainsi l'existence des trois axes d'équilibration absolus ou des trois axes principaux du centre, et des trois axes permanents de rotation, relatifs à un point fixe quelconque d'un solide, se trouve démontrée.

Remarque l. Les axes coordonnés fixes étant disposés de la manière indiquée, si la forme du solide est telle qu'on ait $h = \Sigma$. myz = 0 et b = c ou $\int y^2 dm = \int z^2 dm$ par rapport aux Iy, Iz, l'équation (C) donnera tang $2g = \frac{a}{0}$, c. à d. que dans le plan normal à un axe d'inertie d'un solide il peut y avoir une infinité d'autres axes d'inertie, pour certaines formes particulières de corps so-

lides : et alors l'équation du Sième dégré devient identique.

Remarque II. Nous concevons encore la possibilité d'existence d'une espèce de solides pour lesquels l'équation (A) soit remplie; mais comme alors les équations (B) laissent indéterminées à la fois les trois quantités α , β , γ , relatives à l'axe d'équilibration nouveau qu'on cherche, il s'ensuit que quand l'égalité (A) est remplie seulement par rapport à deux axes particuliers rectangles, situés dans un plan normal en I a un axe d'inertie donné, il y aura en que du moins il pourra y avoir une infinité d'axes principaux pour de certaines formes spéciales de corps solides.

Remarque III. Pour abréger le plus que possible notre dissertation nous passerons sous silence quelques propriétés bien connues que les personnes qui voudraient suivre notre méthode dans l'enseignement, pourront intercaler ici avec facilité, et nous insiste-

ions sur quelques observations qui nous paraissent utiles.

1) Si un système matériel plan est disposé par rapport à une droite centrale de façon à avoir des quantités de matière égales et à égales distances de part et d'autre de cette droite, sur une même normale, sous nommerons cette droite une ligne de symétrie mécanique du système, ainsi p. ex. pour une surface plane elliptique chacun des deux axes conjugués rectangles est une ligne de symétrie directe, tandis qu'un simple diamètre serait seulement une ligne de symétrie inverse.

Le plan de la base commune d'un système polyédrique et de un symétrique est ce qu'on nommera plan de symétrie directe di système entier; on conçoit de même ce qu'il faut entendre par plan de symétrie inverse. La ligne d'intersection de deux plans de symétrie directe d'un système, si toutefois ces plans exitent, est ce qu'on peut nommer ligne de symétrie directe du système; on conçoit de même ce qu'il faut entendre par ligne de symétrie inverse dans les solides. Ces notions posées, il est évitent par la théorie des moments, que tout axe de symétrie directe l'un système matériel homogène est un axe absolu d'équilibration les forces centrifuges, partant que pour de certaines classes de sollides, qui existent en grand nombre par le fait de la nature ou de

19

l'art, le calcul laborieux de la recherche d'un axe principal au moins devient inutile, et les deux autres se trouveront ensuite den moins laborieusement par le calcul des quantités h, b, c de l'équation (C). Si le solide a deux axes de symétrie directe, il n'y num plus aucun calcul à faire, puisque le 3ième axe d'inertie sera nor-

mal au plan des deux autres.

2) Dans tout solide cylindrique ou prismatique homogène, engendré par le mouvement de transport parallèle d'une figure plane suivant une droite normale au plan les trois axes principaux coincident l'un avec l'axe central normal au plan, et les deux autres avec les axes d'inertie de la section plane, faite dans le solide par un plan du centre, normal à la directrice du mouvement, Cette propriété a été établie par Mr. Binet (Journ. de l'Ec. polyt.). Nom

en omettons pour le moment la démonstration.

3) L'équation générale des surfaces du second ordre rapportées à trois axes coordonnés rectangles démontre que ces surfaces admettent généralement trois plans de symétrie directe: elles admettent donc aussi trois axes de cette espèce: or si l'on considère une telle surface comme un système matériel continu et homogène, les trois axes de symétrie deviennent à leur tour trois axes d'équilibration des forces centrifuges: mais ces trois derniers sont rectangles entr'eux; les trois premiers le sont donc aussi: ce qui établit l'existence des diamètres conjugués rectangles dans les surfaces du second ordre; et l'on en rattache ainsi la théorie à la théorie plus générale des axes d'inertie des systèmes matériels, qui comprennent en effet le cas des courbes et des surfaces courbes, censées matérie lisées, et cette matérialisation est permise, quisqu'elle n'enlève à ces courbes aucune de leurs propriétés géométriques.

4) Pour un système matériel plan, c. à d. ayant toutes ses parties matérielles situées dans un même plan, (x1y) par exemple, 60 a identiquement Σ , mxz = 0, Σ , mxy = 0, ou g = 0, f = 0, l'axe Ix coïncidant avec la normale en I au plan: et des équations (1, II, III) on conclut que deux des trois axes d'inertie sont à nucle droit dans ce plan, et que le 3ième tombe sur la normale Ix; la position des deux 1ers axes se calculera donc par l'équation (C), en évaluant h= \(\Sigma\). myz à l'instar d'un moment d'inertie, et les quantité $b = \sum my^2$, $c = \sum mz^2$: cette disposition des axes d'inertie du cas actuel est aussi évidente par la théorie des moments, puisque chaque force centrifuge élémentaire $(\Omega^2 mx, \Omega^2 my)$ passe par le centre d'inertie, et que par conséquent son moment à tourner l'essieu de rotation Ix autour d'un axe quelconque en I, situé das

le plan est évidemment nulle d'elle-même.

§. II. Théorie des axes permanents de rotation. Extension de la méthode précédemment exposée, el détermination des axes permanents, relatifs à un point fixe quelconque du solide, par rapport aux axes principaux, déjà censés connus.

solide étant mis en mouvement de rotation autour d'un axe OK, passant par un point désigné (0) du solide, les forces centrifuges ne sauraient plus se faire équilibre d'une manière absolûe; que si le point (0) n'est pas fixe, ce point et l'axe OK seront emportés dans l'espace d'un mouvement plus ou moins compliqué, en même temps que le corps tourne sur OK: la question precédemment résolue

doit donc être modifiée, et posée de la manière suivante. Un corps solide est invariablement lié à un certain point fixe (0), intérieur ou extérieur, et l'on demande antour de quel axe OK en ce point il faut le faire tour-ner, pour que les forces centrifuges qui naîssent de cette rotation, se fassent équilibre par le moyen du seul

point fixe.

Solution. La condition d'équilibre est évidemment remplie, si l'on exprime par le calcul que la somme algébrique des énergies des forces centrifuges à tourner l'axe de rotation OK autour d'une droite quelconque en (0), situéee dans le plan perpendiculaire est nulle. A cet effet considérons la rotation à un instant quelconque autour de OK censé d'abord fixe, comme dans le 1er cas, et concevons par le point donné trois axes rectangles OX, OY, OZ, dont le 1er se superpose sur la droite OK, inconnue de direction, et dont les deux autres se trouvent dans un plan normal en (0) à OK. A ce même instant le centre d'inertie (1) du solide occupera dans l'espace une certaine position,

Concevons en (I) trois autres axes rectangles Ix, Iy, Ix respectivement parallèles aux premiers OX, OY, OZ: enfin imaginons en ce même point (I) les trois axes d'inertie du solide Ix', Iy', Iz', qui seront en général autrement dirigés que ceux du seund système, et resteront cependant perpétuellement rectangulaires

entr'eux.

Soient (X, Y, Z), (x, y, z), (x', y', z') les coordonnées d'un point quelconque m du solide, rapporté respectivement aux systèmes (OX, OY, OZ), (Ix, Iy, Iz), (Ix', Iy', Iz') pour l'instant où l'on considère le mouvement; et nommons $x_1y_1z_1$ les coordonnées au nême instant du centre (I), rapporté au premier système, tandis we S. T. U dénoteront les coordonnées du point fixe (0) par rapport ux directrices d'inertie (Ix', Iy', Ix'), les quelles sont mobiles avec

Si pour abréger, et soulager la mémoire, on dresse le tableau

to notations:

int

n el

$$\cos(X, x') = \cos(x, x') = \alpha, \cos(Y, x') = \cos(y, x') = \beta,$$

$$\cos(Z, x') = \cos(z, x') = \gamma$$

$$\cos(X, y') = \cos(x, y') = \alpha', \cos(Y, y') = \cos(y, y') = \beta',$$
$$\cos(Z, y') = \cos(z, y') = \gamma'$$

$$\cos(X,z') = \cos(x,z') = a'', \cos(Y,z') = \cos(y,z') = \beta'', \\ \cos(Z,z') = \cos(z,z') = \gamma''$$

corps in obtiendra par la transformation connue:

$$x = \alpha x' + \alpha' y' + \alpha'' x' y = \beta x' + \beta' y' + \beta'' x' z = \gamma x' + \gamma' y' + \gamma'' x' \alpha \beta + \alpha' \beta' + \alpha'' \beta'' = 0 \alpha \gamma + \alpha' \gamma' + \alpha'' \gamma'' = 0 \beta \gamma + \beta' \gamma' + \beta'' \gamma'' = 0.$$

Pour fixer les idées, supposons que le centre (I) se trouve dans le tri-rectangle des X, Y, Z positifs, et comptons les x, y, z dans le même sens, que les X, Y, Z; le point (0) se trouvera donc ainsi dans le tri-rectangle des x, y, z négatifs, et les quantités $-x_1$, $-y_1$, $-z_1$ exprimeront parconséquent les coordonées du point (0), rapporté aux axes Ix, Iy, Iz. Mais déjà S, T, U expriment les coordonnées de (0) rapporté aux axes d'inertie Ix', Iy', Iz': on aura donc x_1, y_1, z_1 par les formules:

$$-x_1 = \alpha S + \alpha' T + \alpha'' U$$

$$-y_1 = \beta S + \beta' T + \beta'' U$$

$$-z_1 = \gamma S + \gamma' T + \gamma'' U.$$

Pour passer ensuite des coordonnées X, Y, Z aux coordonnées parallèles x, y, z, on a les équations:

$$X = x + x_1$$
, $Y = y + y_1$, $Z = z + z_1$
 $XY = xy + yx_1 + xy_1 + x_1y_1$
 $XZ = xz + zx_1 + xz_1 + x_1z_1$
 $YZ = yz + zy_1 + yz_1 + y_1z_1$;

et comme par hypothèse les plans coordonnés (xz, xy, yz) passent par le centre d'inertie, on a $\Sigma.mx = 0$, $\Sigma.my = 0$, $\Sigma.mz = 0$, et partant, M exprimant la masse entière du corps:

$$\Sigma. mXY = Mx_1y_1 + \Sigma. mxy$$

$$\Sigma. mXZ = Mx_1z_1 + \Sigma. mxz$$

$$\Sigma. mYZ = My_1z_1 + \Sigma. myz.$$

Mais l'axe OK ou OX devant être un axe d'équilibration des forces centrifuges, il faut que la somme de leurs moments à tourner OX autour d'un axe quelconque tel que OY ou OZ soit nulle; c'est ce qu'on pourra exprimer en posant à la fois $\Sigma.mXY = 0$, $\Sigma.mXZ = 0$; ou bien en écrivant simplement $\Sigma.mXY = 0$, l'axe OY étant alors dirigé d'une manière quelconque par le point fixe, dans un plan normal à OX. Ainsi en se donnant cette latitude, on doit se borner à faire:

$$\Sigma.mXY=0$$

ou bien:

$$Mx_1y_1 + \sum mxy = 0$$
.

Si l'on substitue dans cette dernière équation les valeurs de x, y), (x_1, y_1) en fonction de x', y', z', α , β , γ , α' , β' , γ' S, γ' , U, on obtiendra l'équation de condition générale:

$$= \begin{cases} \alpha\beta(MS^2 + \Sigma \cdot mx'^2) + \alpha'\beta'(MT^2 + \Sigma \cdot my'^2) \\ + \alpha''\beta''(MU^2 + \Sigma \cdot mx'^2) \\ + MST \cdot (\alpha\beta' + \alpha'\beta) + MSU(\alpha\beta'' + \alpha''\beta) \\ + MTU(\alpha'\beta'' + \alpha''\beta'). \end{cases}$$

ette équation devant subsister, quelle que soit la valeur de β, β', ', aura encore lieu, quand on fait tour-à-tour chacune de ces uantités nulle. Si donc on pose pour abréger:

$$MST = f$$
, $MSU = g$, $MTU = h$
 $\Sigma \cdot my'^2 - \Sigma \cdot mz'^2 + MT^2 - MU^2 = B'$
 $\Sigma \cdot mz'^2 - \Sigma \cdot mz'^2 + MS^2 - MU^2 = A'$

obtient les équations suivantes, toutes issues de la condition

$$a'a''B' + faa'' - gaa' + h(a''^2 - a'^2) = 0 \dots (I')$$

$$aa''A' + fa'a'' + g(a''^2 - a^2) - haa' = 0 \dots (II')$$

$$aa'(A' - B') + f(a'^2 - a^2) + ga'a'' - haa'' = 0 \dots (III').$$

ultipliant la 1re par α , la seconde par α' , et retranchant membre-membre, puis supprimant le facteur α'' commun aux termes reants, on obtient la 3ième équation. Ainsi cette dernière n'est n'une conséquence des deux autres, ce qui prouve que jusqu'ici n'y a aucune impossibilité à la question proposée; car on n'a de ette manière que deux équations distinctes, lesquelles étant jointes la relation perpétuelle $\alpha^2 + \alpha'^2 + \alpha''^2 = 1$, serviront à faire con-aître les angles relatifs aux cosinus α , α' , α'' , et compris entre axe OK, et entre les axes d'inertie Ix', Iy', Iz'. De plus comme élimination de α' , α'' se réduit à une opération toute analogue à elle qu'on a déjà effectuée pour le cas du centre d'inertie, et que 'un autre côté les trois équations précédentes sont aux coëfficients ultiplicateurs près les mêmes que celles du premier cas, il s'ensuit ne si l'on pose encore une fois:

$$\alpha = \cos \vartheta$$
. $\cos \eta$, $\alpha' = \cos \vartheta$. $\sin \eta$, $\alpha'' = \sin \vartheta$

iis:

tang
$$\theta = x$$
, tang $\eta = \zeta$,

n obtiendra l'équation du 3ième dégré:

$$A_1\zeta^3 + B_1\zeta^2 + C_1\zeta + D_1 = 0$$

ans la quelle on a sans nouveaux calculs et par comparaison avec cas traité:

$$A_1 = h(f^2 - g^2) - gfB'$$

$$B_1 = g(2h^2 - f^2 - g^2) + hfA + (hf - gB')(A' - B')$$

$$C_1 = h(2g^2 - h^2 - f^2) + fgB' + (hA' - gf)(A' - B')$$

$$D_1 = g(f^2 - h^2) - fhA'.$$

Soient A, B, C les trois moments d'inertie principaux du corps, relatifs au centre (I): on aura donc:

$$A-B = \sum m(y'^2 - x'^2), A-C = \sum m(z'^2 - x'^2),$$

 $B-C = \sum m(z'^2 - y'^2);$

et pour plus de clarté dans les notations, il sera utile de dresser le tableau suivant:

$$A' = C - A + M(S^{2} - U^{2})$$

$$B' = C - B + M(T^{2} - U^{2})$$

$$A' - B' = B - A + M(S^{2} - T^{2})$$

$$f = MST, g = MSU, h = MTU.$$

Si l'on développe maintenant les valeurs de A_1 , B_1 , C_1 , D_1 en fonction des constantes A, B, C, qui expriment en calcul par leurs valeurs respectives le mode de distribution de la matière inerte, ou ce qu'on pourrait nommer la forme mécanique du corps, et en fonction des quantités S, T, U, coordonnées du point fixe (0) par rapport aux trois axes d'inertie du solide, on trouvera par des réductions longues mais faciles:

$$A_{1} = M^{2}(B - C)S^{2}TU,$$

$$B_{1} = M^{2}(C - A)ST^{2}U + M^{2}(B - A)SU^{3} + M^{2}(C - B)(T^{2} - U^{2})SU - M(C - B)(B - A)SU,$$

$$C_{1} = M^{2}(C - B)S^{2}TU - M^{2}(B - A)TU^{2} + M^{2}(C - A)(S^{2} - T^{2})TU + M(B - A)C - A)TU,$$

$$D_{1} = M^{2}(A - C)ST^{2}U.$$

Ainsi donc le problème général tel que nous voulions l'envisager, se trouve complétement résolu : car un solide homogène continu ou discontinu étant donné de grandeur et de position dans l'espace, et connaîssant, comme cela arrive souvent (remarq. III. No. 3.) la position de ses trois axes d'inertie, on obtiendra celle de ses trois axes permanents, relatifs à un point fixe quelconque par l'évaluation simple des quantités A, B, C, M, et des coordonnées B, T, U, qui donnent la position du point fixe par rapport aux trois axes d'inertie. Car ces quantités étant connûes en nombres, on obtiendra la valeur de ζ par la résolution d'une équation numérique du 3 ième dégré. Pour tirer ensuite de là la valeur de $z = \tan g \beta$, il faut se rappeler que dans le cas du centre (I) nous avons trouvé pour $z\sqrt{1+\zeta^2}$ la valeur $\frac{(a-b)\zeta+f(\zeta^2-1)}{h-g\zeta}$; de sorte qu'alors la valeur de z était connûe en fonction de ζ , déjà censé calculé. De

plus, pour passer de ce premier cas au cas actuel, il faut changer b-c en B', a-c en A', partant a-b en A'-B', puis les quantités f, g, h, qui d'abord désignaient les sommes Σ . mxy, Σ . mxz, Σ . myz, désignent présentement les quantités MST, MSU, MTU: donc on aura dans le cas actuel:

$$z = \frac{(A' - B')\zeta + f(\zeta^2 - 1)}{(h - g\zeta)\sqrt{1 + \zeta^2}}$$

ou bien:

$$z = \frac{MS^2 - MT^2 + B - A + MST(\zeta^2 - 1)}{MU(T - S\zeta)\sqrt{1 + \zeta^2}}.$$

Connaîssant ζ et z, on connaîtra les quantités α , α' , α'' relatives à in même axe inconnu OK, lequel sera par suite connu de position

et de direction dans le solide proposé.

L'axe OK ou OX étant ainsi trouvé, comme les équations (I', III') sont absolument analogues aux équations (I, II, III) du ler cas, il s'ensuit que les deux autres sont dans un plan normal en (O) à cet axe, et qu'on en calculera les directions par l'équation suivante qui est l'analogue de l'équation ((C). No. 3.):

$$(\cos^2 \varphi - \sin^2 \varphi) \cdot \Sigma \cdot m YZ - \sin \varphi \cdot \cos \varphi \cdot \Sigma \cdot m(Y^2 - Z^2) = 0 \cdot \dots \cdot (C')$$

5.

Il importe de rémarquer, que les valeurs des coefficients A_1, B_1, C_1, D_1 dépendant pour tous les termes en A, B, C, S, T, U de la différence des moments d'inertie, pris deux-à-deux, ne peuvent pas se simplifier d'avantage dans le cas particulier d'une forme de corps donnée, à moins que cette forme ne soit donnée en mème temps par ses dimensions. On voit aussi par les formules générales que deux solides semblables et semblablement placés ont les mèmes axes principaux, ou du moins des axes parallèles en deux points homologues quelconques.

6.

Quand le solide est de révolution autour d'un axe d'inertie x, on a B-C=0, partant $A_1=0$, et l'équation trouvée prébédemment s'abaisse au second degré, car elle devient:

$$B_1\zeta^2 + C_1\zeta + D_1 = 0 \dots (D)$$

Dans ce même cas on conclut déjà par la théorie du §. 1. que tout plan conduit suivant l'axe de révolution est un plan principal d'inertie, c. à d, renfermant deux axes principaux du centre: touc de quelque manière que le point fixe (O) est placé, il peut être censé situé dans un plan d'inertie central (x'Iy'), et il est parsuite prins de faire U=0, ce qui donne $B_1=0$, $C_1=0$, $D_1=0$, et $I=\infty$. Ainsi dès-lors un des axes permanents de rotation en $I=\infty$ 0 normal au plan, que déterminent l'axe de révolution et le point $I=\infty$ 1 de $I=\infty$ 2. Les deux autres sont parconséquent dans ce plan. In trouver leur position, on peut procéder par le moyen de latios $I=\infty$ 2. D'ailleurs, si avant que de faire $I=\infty$ 3 commun à

tous les termes de l'équation (D), on supprime ce facteur, et que l'on pose ensuite U=0, on obtient par substitution de B_1, C_2, D_1 et en égard à B-C=0, la relation suivante:

$$\zeta^2 + \frac{M(S^2 - T^2) + B - A}{M^2 S T} \zeta - 1 = 0,$$

laquelle donne la valeur des angles que forment avec l'axe de figure Ix' les deux axes principaux en (0) situés dans le plan (OIx'), et l'on voit encore, ce qu'on savait déja généralement, que ceux-ci sont à angles droits, puisque les racines C', C' donnent la

condition $\zeta'\zeta'' + 1 = 0$.

Quand en un point d'un solide donné il existe une infinité d'axes permanents, tous situés dans un même plan, ce point peut être considéré comme un centre d'axes, et on le nommera par cette raison centre de rayonnement ou centre de radiation plane, tandisque nous nommerons centre de radiation abso-lûe tout point d'un solide pour lequel il existe une infinité d'axes suivant toutes les directions possibles de l'espace.

D'après ce qui précède, il est facile d'obtenir les centres de radiation plane des solides de révolution. En effet pour trouver les coordonnées d'un tel point, il faut exprimer que les racines 5,5 sont indéterminées, ce qui exige qu'on fasse à la fois:

$$ST = 0$$
, et $B - A = M(T^2 - S^2)$.

La 1re de ces égalités est satisfaite par S=0, et par T=0. Si l'axe de figure est un axe de moment d'inertie maximum, on fem T=0, et il vient:

$$S = \pm \sqrt{\frac{A-B}{M}}$$
.

Ainsi dans ce cas le solide renferme deux foyers de radiation plane, situés sur l'axe de figure à égale distance du centre: ce sont donc deux foyers de radiation conjugués.

Si l'axe de figure est un axe de moment d'inertie minimum,

il faudra faire au contraire S = 0, ce qui donne:

$$T=\pm\sqrt{\frac{B-A}{M}}$$
.

Ainsi dans tout solide de révolution autour d'un axe de moment minimum, il existe une infinité de centres de radiation plane, tous distribués sur le lieu d'une circonférence de cercle, tracée dans le plan normal à l'axe de figure, et le quel plan passe par le centre d'inertie: le rayon de cette circonférence est

$$\sqrt{\frac{B-A}{M}}$$
.

A la vérité la solution précédente ne semble d'abord donner que deux points conjugués de cette espèce: mais il convient de se rappeler que toute droite, tirée par le centre d'inertie normalement à l'axe de révolution est un axe d'inertie, et en réalité la solution nous indique qu'une telle droite renferme deux points de radiation conjugués: elle montre donc qu'en effet chaque point de la circonférence en question est un centre de radiation plane.

7.

Observous que les propriétés précédentes subsistent encore pour de certaines classes de solides qui ne sont pas de révolution. Concevons p. ex. le solide matériel homogène, engendré par le mouvement d'une figure plane dont le centre d'inertie se meut sur une droite normale à son plan, et d'un mouvement de transport commun à tous les points de la figure. Si pour les deux axes d'inertie de la figure plane les moments d'inertie correspondants sont égaux entr'eux, le solide engendré aura aussi ses moments égaux relativement à ses deux axes principaux lesquels sont dans un plan normal à l'axe directeur, et de plus parallèles aux axes principaux de la figure mobile, tel est p. ex. le cas d'un parallélipipède droit à base quarrée ou à base lozange, d'un cylindre à base circulaire, quoique appartenant déjà aux solides de révolution. Il existe d'ailleurs d'autres cas de solides qui sans être compris dans l'une ni dans l'autre des deux espèces précédentes ont néanmoins deux moments d'inertie principaux du centre égaux entr'eux: tel est p. ex. l'octaèdre formé par deux pyramides égales régulières, appuyées sur une même base quarrée, et même lozange. Les diagonales de cette base sont évidemment deux axes principaux à moments égaux, tandis que le 3ième axe d'inertie central répondra en général à un moment plus fort ou plus faible.

Si l'on demandait les axes permanents de rotation d'un tel solide, relatifs à un point fixe quelconque (O), la solution de la question se trouverait toute faite par nos formules générales. En nommant Ix l'axe du moment d'inertie inégal, on aurait ici B=C,

partant

$$A_1 = 0, B_1 = M^2(B - A)S. U(T^2 + U^2),$$

$$C_1 = M^2(B - A)TU(S^2 - T^2 - U^2 + \frac{B - A}{M}),$$

$$D_1 = -M^2(B - A)ST^2U,$$

$$B_1\zeta^2 + C_1\zeta + D_1 = 0.$$

Si l'on porte maintenant dans cette dernière les valeurs de B_1 , C_1 , D_1 , on pourra y supprimer ensuite le facteur commun $M^2(B-A)U$ toutes les fois que le point fixe (0) ne se trouve point placé dans le plan y/x': car alors U ne sera pas nul. Ayant une fois ζ par l'équation ainsi préparée, on aura également z conformément aux indications de la fin du No. 4. Ainsi la question actuelle est resolûe.

Si l'on resout l'équation en ζ , on reconnaîtra que pour les points de radiation des solides de cette classe il faut avoir encore $C_1 = 0$, $B_1 = 0$, partant:

$$M^{2}(B-A)SU=0, M^{2}(B-A)TU(S^{2}-T^{2}-U^{2}+\frac{B-A}{M})=0.$$

De là on conclut 1) que quand l'axe directeur du mouvement de la figure génératrice (ou l'axe du moment inégal dans d'autres cus) est un axe de moment d'inertie maximum, il existe sur cet axe deux foyers conjugués de radiation plane, et distants du centre d'inertie d'une quantité $\sqrt{\frac{A-B}{M}}$: que si au contraire cet axe central est un axe de moment d'inertie minimum, les foyers de radiation plane, conjugués deux-à-deux, se trouveront sur une circonférence de cercle située dans le plan normal en (I) à l'aye dont il s'agit, et décrite avec un rayon $\sqrt{\frac{B-A}{M}}$. Examinous de plus près la dernière hypothèse laquelle admet B > A, et donne parconséquent:

$$S=0$$
, et $T(S^2-T^2-U^2+\frac{B-A}{M})=0$.

L'équation S=0 montre d'abord, que si les centres de radiation plane existent, il faut les chercher tous dans le plan (y/Iz). La 2ième équation est ensuite satisfaite par l'égalité à zéro de chacum de ses facteurs, ce qui donne tour-à-tour:

$$T=0$$
, et $T^2+U^2=\frac{B-A}{M}$.

Mais l'équation T=0 prouve, que le point $U=\frac{B-A}{M}$ du solide est lui-même un foyer de radiation plane, c. à d. que tous les axes en ce point situés dans un certain plan peuvent être des axes permanents de rotation: mais évidemment ce n'est la qu'une solution particulière de la circonférence $T^2+U^2=\frac{B-A}{M}$. Si l'on a encore B=A, ce qui est la limite de l'inéquation B>A, il viendra à la fois S=0, $T^2+U^2=0$, ou S=0, T=0, U=0: c. à d. qu'alors le centre d'inertie est un foyer de radiation plane daxes principaux, ce qui n'est encore qu'une suite nécessaire de la circonférence reconnûe.

Il est du reste facile de se convaincre, que les points ainsiobtenus sont de radiation plane; car par exemple la supposition de U=0, T=0 donne $x=\infty$, de sorte qu'il y a toujours un axe permanent qui coïncide au point donné avec la normale au plan x'y'.

L'hypothèse S=0, $M(T^2+U^2)=B-A$ réduit la valeur de z à $z=\frac{U}{T}$, et fait voir que l'un des trois axes permanents en un point quelconque pris sur le cercle $M(T^2+U^2)=B-A$, une inclinaison déterminée sur le plan (x'y'), dépendante de la position particulière de ce point, et que les autres axes permanents en nombre illimité, sont cependant tous situés dans un même plan normal au ler axe.

La condition de $C_1^2 - 4B_1D_1 = 0$, qui exprime que les deux racines de ζ sont égales entr'elles, ne conduit à aucune conclusion qui ne soit déjà connûe; on trouverait facilement qu'elle ne saurait être satisfaite que par la supposition de $C_1 = 0$, $B_1 = 0$ qu'on a déjà examinée.

Les racines de l'équation $B_1\zeta^2 + C_1\zeta + D_1 = 0$ ne sauraient jamais devenir imaginaires, parceque la quantité $C_1^2 - 4B_1D_1$ se réduit à une quantité essentiellement positive:

$$M^{4}(B-A)^{2} T^{2} U^{2}(S^{2}-T^{2}-U^{2}+\frac{B-A}{M})^{2} + 4M^{4}(B-A)^{2} S^{2} T^{2} U^{2}(T^{2}+U^{2}).$$

Ainsi conformément aux conclusions de la méthode générale il n'existe ici aucun point extérieur du solide, qui n'admette au moins trois axes permanents.

Les deux racines de l'équation trouvée sont égales et de signes contraires dans tous les cas particuliers où l'on a $C_1 = 0$, et elles

deviennent:

$$\zeta = \pm \sqrt{-\frac{D_1}{B_1}} = \pm \frac{T}{\sqrt{T^2 + U^2}}$$

Dans ce cas il fant que le point (0) soit placé sur une surface du second ordre $C_1 = 0$ ou:

$$S^2-T^2-U^2=\frac{A-B}{M},$$

la quelle coupe les plans principaux (x'y', x'z') suivant deux hyperboles, et le plan (y'z') suivant une circonférence imaginaire ou réelle, selon que l'axe Ix' du moment inégal est de maximum ou de minimum: ainsi la surface sera un hyperboloïde de révolution à deux nappes dans le premier cas, et à une seule nappe dans le second cas. On obtiendra d'ailleurs sans difficulté la valeur de x

correspondante à celle de $\zeta = \pm \frac{T}{\sqrt{U^2 + T^2}}$ dans la formule géné-

rale qui donne z en ζ, S, T, U, etc. . . .

Pour l'espèce de solides dont on vient de s'occuper, on ne saurait faire séparément $B_1 = 0$, ni $D_1 = 0$, sans admettre que le point (0) soit placé dans l'un des trois plans principaux du solide. Or cette position particulière du point (0) mérite sans doute quelque attention: mais on peut l'envisager d'une manière plus générale et même pour les corps qui ont à la fois leurs trois moments d'inertie principaux du centre inégaux entr'eux. Cet examen fera l'objet du No. suivant.

8.

On demande de déterminer les axes permanents d'un solide, relatifs à un point situé dans l'un quelconque des trois plans principaux du centre de ce solide.

Solution. Supposons d'abord que le point (0) soit situé dans le plan principal (x', y'); on aura donc U=0, partant $A_1=0$, $B_1=0$, $C_1=0$, $D_1=0$, car U est un facteur commun à tous ces coefficients. Il semble donc que pour le point ainsi placé il y ait une infinité d'axes permanents, on que du moins, s'il n'y en a que trois, leur détermination échappe à la méthode générale. Mais

on s'apperçoit en même temps qu'en supprimant le facteur U commun à tous les termes de l'équation du 3ième degré, et cherchant ensuite ce que deviennent les quantités $A_1:U, B_1:U, C_1:U, D_1:U$ par la supposition de U=0, on parvient à l'équation véritable qui convient à ce nouveau cas. Nommant $\left(rac{A_1}{II}
ight)$ la valeur de $\frac{A_1}{U}$ qui résulte de cette hypothèse, $\left(\frac{B_1}{U}\right)$ celle de $\frac{B_1}{U}$, et ainsi de suite pour C1, D1, on aura

$$\left(\frac{A_1}{U}\right)\zeta^2 + \left(\frac{B_1}{U}\right)\zeta^2 + \left(\frac{C_1}{U}\right)\zeta + \left(\frac{D_1}{U}\right) = 0,$$

et cette équation pourra servir à déterminer les trois axes permanents. Mais elle ne fait pas connaître d'une manière générale la position mutuelle de ces lignes, et c'est cependant là l'objet auquel il faut attacher ici le plus d'importance. En se reportant ici aux équations générales (l', ll', lll') et remarquant que U=0 donne g=0, h=0, on obtient les relations simplifiées:

(1)
$$\alpha'\alpha''B' + f\alpha\alpha'' = 0$$

(2) $\alpha\alpha''A' + f\alpha'\alpha'' = 0$
(3) $\alpha\alpha'(A' - B') + f(\alpha'^2 - \alpha^2) = 0$

$$A' = MS^2 + C - A$$

$$B' = MT^2 + C - B$$

$$A' - B' = M(S^2 - T^2) + B - A$$

(2)
$$\alpha \alpha'' A' + f \alpha' \alpha'' = 0$$
 $B' = MT^2 + C - B$

(3)
$$aa'(A'-B')+f(a'^2-a^2)=0$$
 $A'-B'=M(S^2-T^2)+B-A$

Si l'on supprime d'abord le facteur a" dans chaque membre des deux premières conditions, on a:

$$\alpha'B' + f\alpha = 0, \ \alpha A' + f\alpha' = 0.$$

Tirant de la les valeurs de a', et les égalant entr'elles, on obtient la condition:

$$(f^2-A'B')\alpha=0,$$

et comme on ne peut avoir généralement le facteur f' - A' B' égal a zéro, a moins que le point (0) déja situé dans le plan (xy) ny occupe une position particulière, il est manifeste qu'on doit faire $\alpha = 0$; ce qui donne parsuite $\alpha' = 0$; ces valeurs étant introduites dans la relation perpétuelle $\alpha^2 + \ldots = 1$ donneront $\alpha' = \pm 1$ Ainsi dans ce cas l'un des trois axes cherchés est paralèlle à L' ou se trouve normal au plan principal dans lequel on a placé le point (0). Quant aux deux autres, ils seront parconséquent situes dans ce plan même ou ils occupent une position qu'on peut déterminer par la méthode de l'équat. (C'). No. 4.; mais on peut aussi les déduire des équctions de conditions posées ci-dessus. En effet les deux premières doivent être satisfaites aussi par la supposition de $\alpha''=0$, ce qui laisse les cosinus α , α' encore inconnus. Mais comme on a outre la 3ième équation celle-ci: $\alpha^2 + \alpha'^2 = 1$, or aura deux relations pour déterminer deux inconnûes. L'élimination donnera:

$$a' = -\frac{f}{a(A'-B')} \cdot (1-2a^2), \ a'^2 = \frac{1}{2} \pm \frac{1}{2} \sqrt{\frac{(A'-B')^2}{(A'-B')^2+4f^2}}$$

Si donc on pose $\alpha = \cos \varphi$, et que l'on dénote par φ' , φ'' les angles qui répondent aux deux racines, on obtient:

$$(D) \dots \cos^2 g' = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} \frac{A' - B'}{\sqrt{(A' - B')^2 + \frac{1}{2}f^2}} = \frac{1}{2} + \frac{1}{2}K,$$

$$\cos^2 g'' = \frac{1}{2} - \frac{1}{2} \cdot \frac{A' - B'}{\sqrt{(A' - B')^2 + \frac{1}{2}f^2}} = \frac{1}{2} - \frac{1}{2}K,$$

pour abréger. La valeur $\alpha' = 0$ montre qu'un ou deux des axes cherchés sont situés dans le plan d'inertie (x'y'), et les valeurs g', g'' qui donnent tang g' tang g''+1=0 nous apprennent qu'effectivement ces axes sont au nombre de deux et qu'ils sont à angles droits. De plus leurs directions par rapport à Ix' se trouvent déterminées par les équations en g', g''. Ainsi la question actuelle est resolûe.

Pour comprendre la direction de ces deux axes dans une seule formule, on observera que $\cos^2 \varphi = \frac{1}{2} + \frac{1}{2}K$ donne:

$$\sin^2 \varphi = \frac{1}{2} - \frac{1}{2}K$$
, $\cos^2 \varphi - \sin^2 \varphi = K$, $4\sin^2 \varphi \cos^2 \varphi = 1 - K^2$,

partant:

tang
$$2\varphi = \frac{2f}{A' - B'} = \frac{2MST}{B - A + M(S^2 - T^2)}$$

résultat auquel on parvient aussi par la méthode qui emploie directement l'angle auxiliaire φ . Le résultat précédent et notamment la valeur de cos φ ou celle de tang 2φ nous fournit le moyen de de déterminer les centres de radiation plane situés dans le plan principal (x'y'). On voit en effet qu'on n'a qu'à exprimer analytiquement la condition que l'angle φ reste indéterminé, ce qui revient à faire à la fois:

$$ST = 0, B - A + M(S^2 - T^2) = 0.$$

Si l'on a B > A, on fera S = 0, et il vient:

$$T = \pm \sqrt{\frac{B-A}{M}}$$

Si l'on a B < A, on fera T=0, et il vient:

$$S = \pm \sqrt{\frac{B-A}{M}}$$

On conclut de là que l'axe du moment d'inertie maximum dans un colide quelconque renferme toujours deux foyers conjugués de racation plane, qui a lieu dans le plan principal même formé par les teux autres axes d'inertie du centre.

On démontrerait de même que l'axe principal du moment d'inermoyen du solide renferme deux foyers conjugués de radiation qui se fait dans le plan formé par les deux autres axes prinix. La distance des foyers au centre est dans ce dernier cas égale à $\sqrt{\frac{B-C}{M}}$. On suppose alors A>B et B>C: l'axe d moment d'inertie minimum ne renferme que des foyers de radiatio imaginaires. Dans le cas des solides de révolution où l'on a B=C la distance focale devient nulle, et l'on en conclut ce qu'on sava déjà: que dans les solides de révolution et dans ceux ayant seule ment deux moments égaux, tous les axes du centre, tracés dans l plan normal à l'axe de figure ou à l'axe du moment inégal, sor

would not be The Laboration of the Colombia

Nous avons conclu de l'équation:

des axes principaux.

$$(f^2-A'B')\alpha=0,$$

que l'un des trois axes permanents est normal au plan principal o le point fixe (0) se trouve placé: mais si le point avait dans c plan, dans celui des (x'y') p. ex. une position particulière propr à satisfaire à l'égalité à zéro du ler facteur c. à d. à l'égalité:

$$f^2 - A'B' = 0,$$

on ne serait plus en droit d'admettre cette conclusion, relative la direction de l'axe cherché; car les quantités a, a', a'' étant tou jours assujetties aux conditions (1,2,3) resteraient indéterminée entre de certaines limites. Or la condition $f^2 - A'B' = 0$ peu être remplie de deux manières: 1) par l'hypothèse de f = 0, A'B' = 0 à la fois; 2) par l'hypothèse de $f^2 = A'B'$, équation qui peu subsister sans qu'aucune des quantités f, A', B' soit séparémen nulle. Examinons d'abord le cas de la premiere supposition. Ell exige qu'on ait à la fois f = 0, A' = 0, ou bien f = 0, B' = 0 or chaque système de ces équations ramène aux propriétés particulières que l'on a déjà reconnues. Reste donc à interprêter l'hypothèse plus générale:

$$f^2 = A'B'$$

laquelle étant développée deviendra:

$$MS^{2}(C-B) + MT^{2}(C-A) = -(C-A)(C-B).$$

Si C est le plus grand des trois moments d'inertie principaux, courbe précédente est imaginaire.

Si C est le minimum de ces trois moments d'inertie, la cour de cette équation sera une ellipse, tracée dans le plan formé p les axes du moment maximum et du moment moyen.

Si C est le moment d'inertie moyen, il y aura un terme posidans le premier membre, tandis que l'autre est négatif, et le secomembre devient positif. Ainsi deslors la courbe de l'équation se une hyperbole concentrique au système et tracée dans le plan pricipal formé par les axes des moments minimum et maximum De plus la supposition $f^2 = A'B'$ réduit les équations (1) et a une même condition:

$$(\alpha A' + f\alpha')\alpha'' = 0,$$

laquelle il faut joindre la relation perpétuelle:

$$\alpha^2 + \alpha'^2 + \alpha''^2 = 1$$

l'équation (3):

$$aa'(A'-B')+f(a'^2-a^2)=0.$$

i l'on suppose d'abord $\alpha'' = 0$, il restera pour la détermination es quantités α , α' les deux équations de condition:

$$a^2 + a'^2 = 1,$$

 $aa'(A' - B') + f(a'^2 - a^2) = 0;$

ar alors cette dernière n'est plus une conséquence des deux autres cause de $\alpha''=0$. Or ce cas d'élimination a été déjà traité, et il ous a donné un système d'axes permanents, l'un normal au plan linertie (x'y'), et les deux autres situés dans ce plan au point onné (S,T). Pour l'un de ces derniers on a trouvé qu'il fait avec axe des abscisses un angle φ' donné par l'équation (D) du No. 8. quelle devient ici en vertu de la valeur de f^2 :

$$\cos^2 \varphi' = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} \left(\frac{A' - B'}{A' + B'} \right)$$
 et tang² $\varphi' = \frac{A'}{B'}$

insi l'un de ces axes forme avec l'axe des abscisses un angle dont tangente est $\frac{1}{2}\sqrt{\frac{B'}{A'}}$, et l'autre un angle de tangente $\frac{1}{2}\sqrt{\frac{A'}{B'}}$. ais nos équations de condition doivent être satisfaites aussi indéendamment de la valeur particulière $\alpha''=0$ attribuée à α'' . L'équation (3) n'est d'ailleurs qu'une conséquence des deux autres ,2), si l'on ne suppose pas d'avance $\alpha''=0$; et il suffira parconquent de poser généralement

$$\alpha A' + f\alpha' = 0, \ \alpha^2 + \alpha'^2 + \alpha''^2 = 1.$$

r si l'on dénote par η l'angle compris entre l'axe Ix' et entre la ojection sur le plan (x'y') de l'axe d'equilibration cherché, et par son inclinaison à ce plan, on pourra faire:

$$\alpha = \cos \vartheta \cdot \cos \eta$$
, $\alpha' = \cos \vartheta \cdot \sin \eta$, $\alpha'' = \sin \vartheta$.

e la on conclut:

A'
$$\cos \vartheta \cdot \cos \eta + f \cos \vartheta \cdot \sin \eta = 0$$
,

ir la relation perpétuelle devient identique. La dernière équation partage en deux facteurs, l'un cos $\vartheta = 0$, qui réproduit la soluon de l'axe normal au plan, et l'autre:

$$A'\cos\eta+f\sin\eta=0$$

nne:

$$\tan \eta = -\frac{A'}{f} = \mp \sqrt{\frac{A'}{B'}}$$

et l'angle 9 restera indéterminé partant arbitraire. Il en est pa conséquent de même des trois cosinus a, a', a'. Ainsi toutes lignes, situées au point donné, d'une manière quelconque, dans plan normal au plan d'inertie et passant au point donné, sont d axes d'équilibration. Mais en substituant pour A', B' leurs valet dans l'expression de tang η, on peut s'appercevoir que tous axes se projettent suivant la normale à la section conique au poi donné, et que la solution particulière qui provient de a" = 0 comprise dans la solution générale. Nous sommes donc en dr d'énoncer les propositions suivantes, dont la première n'est qu'u négation:

1) Dans le plan principal du centre, formé par les axes de m ments moyen et minimum il n'existe aucun point, aucun lieu gé

métrique de foyers de radiation plane.

2) Dans le plan principal du centre, formé par les axes de m ments maximum et minimum, il existe toujours une hyperbo concentrique au solide dont chaque point est un foyer de radiati plane normale d'axes permanents: c. à. d. que ces axes sont to distribués dans le plan normal au plan principal, et mené suiva la normale à la section conique au point donné.

3) Dans le plan principal formé par les axes des moments m ximum et moyen il existe toujours une ellipse concentrique solide, dont chaque point est un foyer de radiation plane normal c. à. d. que tous les axes permanents en ce point sont situés da un plan, normal au plan principal et mené suivant la normale à section conique; de plus la tangente en ce même point à la cour

est l'axe permanent isolé. Si l'on se reporte sur la valeur de tang η, on voit qu'elle indéterminée pour le cas de A'=0, f=0; c. a. d. pour ST=et $MS^2 + C - A = 0$, équations aux quelles on peut satisfaire prenant T=0 et $S=\pm\sqrt{\frac{A-C}{M}}$. Cette circonstance semble a noncer que les sommets du grand axe de l'ellipse soient des foye de radiation absolue et universelle: mais il n'en est pas ainsi, parc qu'en écrivant: $-\frac{A'}{f} = -\frac{A'}{\sqrt{A'B'}}$, on obtient tang $\eta = \mp \sqrt{\frac{A'}{B'}}$, l'hypothèse de A' = 0, T = 0 donnant B' = C - B, il en résu tang $\eta = \mp \sqrt{\frac{0}{C-B}} = 0$, ce qui est conforme à l'énoncé génér établi plus haut. Mais pour la classe de solides, qui auraient de moments d'inertie égaux C, B, et dont le troisième A serait plus grand, la quantité tang η devient en effet indéterminée: air pour cette espèce de solides les deux points de l'axe du maximo situés à la distance $\mp \sqrt{\frac{A-C}{M}}$ du centre sont des foyers de r diation absolus et universels d'axes permanents. Cette dernière pr priété, et celles relatives aux deux sections coniques de radiation o été découvertes pour la premiere fois par M. Binet (Journ. de l'Éco polytechn.). Plus tard Ampère y est parvenu de son côté (No veaux Mémoires de l'Institut). Nous les avons également trouvée

uant que d'avoir pris une connaîssance approfondie du mémoire de li. Binet. Quant à la propriété des deux foyers de radiation absous démontrée, son analogue se trouve aussi démontrée dans la ote p. 496. lère édition de la mécanique de Poisson: mais nous rions le lecteur de revoir ce passage et le memoire de M. Binet; pourra se convaincre que la question s'y trouve envisagée sous n point de vûe différent de ce que nous venons de présenter; c'est e qu'on concevra d'autant mieux, si l'on a égard à ce que nous irons sur les moments d'inertie égaux entr'eux.

10.

On voit par les valeurs des coëfficients A_1, B_1, C_1, D_1 , que pour ous les solides ayant leurs moments d'inertie principaux du centre gaux entr'eux, les racines de l'équation en ζ restent indéterminées u inconnûes: mais il y a ici ou du moins il peut y avoir un dégré l'indétermination plus ou moins considérable et avant que de rien renoncer, il faudra soumettre encore ce cas particulier à un examen spécial. On sait déjà que quand les moments principaux du entre sont égaux, tous les moments relatifs à des lignes centrales nelconques du solide sont égaux entr'eux. De là il est aisé de tonclure que de tous les axes en un point quelconque (θ) d'un tel solide la ligne droite θI , menée du point donné par le centre d'inertie, est pour le point (θ) l'axe du moment d'inertie minimum; cette droite est aussi manifestement une l'igne d'inertie centrale, et de plus tous les axes en (θ) situés dans un plan normal à θI correspondent à des moments d'inertie égaux. Enfin tous les axes en (θ) situés en dehors de ce plan, mais distribués sur une même surface conique, concentrique à θI , ont encore des moments d'inertie égaux dont la valeur commune est:

$A + M \cdot OI^2 \cdot \sin^2 a$

désignant le moment central, et a l'inclinaison de la génératrice la ligne OI, considérée comme axe conique. De là on est conduit à penser que si pour le point (O) il existe une multiplicité d'axes d'équilibration, ils doivent au moins se trouver tous dans un la normal en (O) à OI. Or cette propriété peut être en effet démontrée d'une manière rigoureuse à l'aide des équations de condimn générales (I', II', III', No. 4.); car de quelque manière que le point fixe (O) se trouve placé, on peut dire qu'il est placé sur un principal du centre Ix', et faire en conséquence T=0, U=0: qui donne f=0, g=0, h=0, partant:

$$B'=0$$
, $\alpha'\alpha''B'=0$, $\alpha\alpha''A'=0$, $\alpha\alpha'(A'-B')=0$ (g)

a cause de B'=0, il restera simplement:

$$\alpha \alpha'' A' = 0$$
, $\alpha \alpha' A' = 0$.

ditions sont satisfaites 1) par a''=0, a'=0 à la fois: ce ue a=1, et fait voir que l'un des axes cherchés coïncide I ou x'I; ce qui est évident. Mais elles sont encore satispar a=0; et comme on a dèslors $a'^2+a''^2=1$, il s'ensuit

13

theil V.

que les autres axes cherchés sont dans un plan normal en O à Ol, et qu'ils s'y trouvent en nombre infini, puisque les quantités a', a', quoique liées par la relation a'2 + a''2 == 1, restent arbitraires ou indéterminées. — Ainsi en nommant avec Euler solides de lère classe ceux des solides qui ont leurs trois moments principaux du centre égaux, nous pouvons établir dans notre langage, que tout point fixe d'un solide de lère classe est un centre de radiation plane normale d'axes permanents, tandisque le centre d'inertie est un foyer

de radiation absolue et universelle.

Remarque. On nous objectera peut être que notre raisonnement est insuffisant, en ce que nous admettons à la fois les trois équations (g), tandis qu'ailleurs nous avons remarqué que l'une d'entr'elles n'est qu'une conséquence des deux autres. Mais il convient d'observer que dans le cas particulier actuel la lère condition $\alpha'\alpha''B'=0$ est satisfaite d'elle-même à cause de B'=0; si donc on la supprime ou qu'on la néglige, il faudra tenir compte des deux autres à la fois, car on doit dans tous les cas exprimer complètement la nature mécanique de la question qui veut que l'énergie totale des forces centrifuges à tourner l'essieu de retation du solide autour de deux axes au moins, situés dans un plus normal, soit nulle. Notre raisonnement ne nous paraît donc pour le moment susceptible d'aucune objection fondée.

The party of the same of

En examinant avec quelqu'attention la loi de composition de coëfficients A^i, B^i, C^i, D_1 de l'équation du 3ème dégré en ζ , on reconnaît qu'ils ne changent pas de valeurs quand on change à la fois les signes des coordonnées S, T, U_i , sans altérer leurs valeurs. Donc en joignant un point quelconque (0) de l'espace au centre d'inerté d'un système rigide, et prolongeant la droite OI d'une quantité IO'=IO, on obtient un point (0'), pour lequel les axes permanents de rotation du solide sont respectivement parallèles à ceux du point (0). Cette propriété a été aussi reconnûe par Mr. Binet, mais par sa marche plus savante et plus laborieuse.

me took may beyond on he and the stick of and and

nel regions the polygical states and recipies on

Les racines de l'équation du 3ème dégré en ζ ne sauraient de venir indéterminées que quand on suppose à la fois $A_1 = 0, B_2 = 0, C_1 = 0, D_1 = 0$. Si donc on se reporte de nouveau à la décomposition de ces coëfficients, on s'apperçoit que dans des solides quelconques il ne saurait exister ancun foyer de radiation, qui re soit situé dans l'un des trois plans principaux du centre du solide, et comme ces plans ne renferment que des centres de radiation plans normale, il s'ensuit que les solides en général n'admettent aucun centre de rayonnement absolu et universel. Le cas exceptione d'eté égard a été signalé plus haut.

13.

Pour déterminer les axes permanents de rotation d'un système matériel plan, relatifs à un point fixe (0) du plan, on fera passe par ce point deux axes rectangles (0x, 0y) parallèles aux axes prin-

cipaux (Ix', Iy'), et en désignant par φ l'angle inconnu de l'axe cherché avec ∂x , et par S, T les coordonnées de (0) relatives à Ix', Iy', ou ce qui revient au même ici, celles de I relatives à ∂x , ∂y , on aura:

$$\tan 2g = \frac{2MST}{(A-B) + M(T^2 - S^2)}$$

Pour avoir tang $2\phi = \frac{\alpha}{6}$, il faudra donc poser à la fois:

$$MST = 0, A - B + M(T^2 - S^2) = 0.$$

Soit A > B, et posons en conséquence T = 0; d'où l'on tire:

$$s = \pm \sqrt{\frac{A-B}{M}}$$
.

Il s'ensuit de là que pour tout système matériel plan il existe sur l'axe du moment d'inertie maximum central du plan deux foyers de radiation plane conjugués. Il est bien entendu que le 3ème axe permanent est unique ou isolé et normal au plan. L'exemple de la surface elliptique homogène est bien remarquable ici. En effet nommant ϱ sa densité, α , δ les demi-axes principaux du centre, on obtient:

$$A = \frac{1}{4}\pi \rho a^2 b$$
, $B = \frac{1}{4}\pi \rho a b^2$; $M = \pi \rho a b$

ce qui donne:

$$s=\pm \sqrt{a^2-b^2}.$$

Ainsi les foyers mécaniques, ou les centres de radiation plane de la surface elliptique, se trouvent placés sur le petit axe de la figure, de la même manière dont les foyers géometriques ou optiques de la courbe sont rangés sur le grand axe.

On peut encore démontrer facilement que pour un point fixe (0) pris sur l'un des deux axes d'inertie d'une surface plane matérielle les trois axes permanents sont constamment parallèles à eux mêmes et à ceux du centre; qu'enfin le lieu des centres de parallèlisme d'axes permanents dans le plan est une hyperbole.

14.

Sur le plan d'inertie central, comprenant les axes des moments saximum et moyen, décrivons l'ellipse, lieu des foyers de radiation:

$$(B-C)S^2 + (A-C)T^2 = \frac{(A-C)(B-C)}{M}$$

et concevons en un point quelconque du périmètre curviligne un système d'axes rectangulaires, l'un Ox tangent à la courbe, l'autre normal, et le 3ème Oz parallèle à Ix'. Si l'on dénote par a, les trois angles d'une droite quelconque OK avec ces axes donnés et pur sp²dm ou par \(\Simp^2\) le moment d'inertie du sopar rapport à OK, on aura en nommant A'_1, B'_1, C'_1 les trois

: only go'l ma'h.

moments d'inertie du solide, relatifs aux axes perma Oy, 02:

$$\Sigma . mp^2 = A'_1 \cos^2 a + B'_1 \cos^2 b + C'_1 \cos^2 a$$

Si l'on appelle η' l'angle de l'axe Ox avec l'axe Ix', o

tang²
$$\eta' = \frac{B'}{A}$$
, $\cos^2 \eta' = \frac{A'}{A' + B'}$;

et si n exprime l'angle de la normale Oy avec Ix', il v

$$\tan^2 \eta = \frac{A'}{B'}, \cos^2 \eta = \frac{B'}{A' + B'}$$

Or en concevant par le centre I deux axes Iu, Iv Ox, Oy, respectivement, on aura le moment d'inertie égal à:

$$A \cos^2 \eta' + B \cos^2 \eta$$
, car $\cos(uIz) = 0$;

et celui relatif à Iv égal à:

$$A\cos^2\eta + B\sin^2\eta$$
;

et par substitution ces quantités deviendront:

$$\frac{AA' + BB'}{A' + B'} \text{ pour } Iu,$$

$$\frac{AB' + A'B}{A' + B'} \text{ pour } Iv.$$

Pour obtenir maintenant les valeurs de A'_1 , B'_1 , o ajouter aux précédentes le produit de la masse par le qu distance p entre Iu, Ox, et par celui de la distance et Oy. Mais on a:

$$p^{2} = \frac{(A-C)(B-C)}{M[(A-C)^{2}T^{2} + (B-C)^{2}S^{2}]}, \ q^{2} = S^{2} + T^{2}$$

d'où l'on tire:

$$A'_{1} = \frac{AA' + BB'}{A' + B'} + Mp^{2} \dots (\theta x),$$

$$B'_{1} = \frac{AB' + AB}{A' + B'} + M(S^{2} + T^{2} - p^{2}) \dots (\theta y)$$

et l'on aura ensuite pour C', :

$$C'_1 = C + M(S^2 + T^2).$$

Il n'y aura plus qu'à substituer ces valeurs de A', B', C quation première pour avoir le moment $\Sigma.mp^2$. Si l'on tient compte de la relation entre S et T, o

$$Mp^{2} = -\frac{(A-C)(B-C)}{A'+B'},$$

d'où :

$$A'_{1} = \frac{AA' + BB' - (A - C)(B - C)}{A' + B'},$$

$$B'_{1} = \frac{AB' + A'B + (A - C)(B - C)}{A' + B'} + M(S^{2} + T^{2});$$

de la on conclut aussi:

$$A'_1 + B'_1 + C'_1 = C + 2M(S^2 + T^2),$$

ce qui exprime une propriété facile à énoncer en langage ordi-

Pour avoir le moment d'inertie, relatif à une droite OK, située ans le plan de rayonnement normal à la conique, on fera:

 $\cos a = \cos \theta \cdot \cos \eta$, $\cos b = \cos \theta \cdot \sin \eta$, $\cos c = \sin \theta$, ce qui donne:

$$\cos a = \cos \vartheta . \sqrt{\frac{B'}{A'+B'}}, \cos b = \cos \vartheta . \sqrt{\frac{A'}{A'+B'}}$$

$$\Sigma \cdot mp^2 = (A'_1B' + B'_1A')\frac{\cos^2\vartheta}{A' + B'} + C'_1 \cdot \sin^2\vartheta.$$

Donc le moment d'inertie relatif à cette position particulière de OK change avec son inclinaison sur le plan principal (x'y'), et cependant toutes les lignes en (O) situées dans le plan normal sont des axes permanents de rotation. Il n'est donc pas exact de supposer, comme on le fait dans la théorie ordinaire, que les lignes froites, pour être axes permanents de rotation en un point quelconque, doivent correspondre à des moments d'inertie égaux entr'eux. L'hypothèse réciproque serait également erronnée, puisque l'on a déjà reconnu plus haut des axes à moments égaux qui ne sont point des

xes permanents. Si l'on considère l'un des sommets du grand axe de la courbe, on aura: $MS^2 = A - C$, T = 0, A' = 0, B' = C - B; partant T + B' = C - B, et $A'_1 = B + A - C$, $B'_1 = A$, $C'_1 = A$; or qui est évident aussi par la transformation directe, parcequ'alors by coïncide avec Ix'. Par rapport à la droite en ce sommet, situé

lus le plan (x', z'), le moment d'inertie devient:

$$\Sigma \cdot mp^2 = A + (B - C)\cos^2 \vartheta.$$

la contraire pour une droite en ce sommet, dirigée d'une manière melconque, on doit avoir:

 $^{3}.mp^{2} = (B + A - C)\cos^{2}a + A\cos^{2}b + A\cos^{2}c = A + (B - C)\cos^{2}a.$

lusi toutes les génératrices d'une surface conique concentrique à

lans l

TOUT

la tangente à la courbe parallèle à Iy', et ayant son son des sommets du grand axe répondent à des moments d'inc et cependant aucune de ces génératrices n'est douée de d'un axe permanent. Pour chaque sommet du petit axe d on a:

$$\Sigma \cdot mp'^2 = B + (A - C)\cos^2 a,$$

ce qui répond à une propriété analogue. Pour les tan quatre sommets la valeur commune du moment d'inertie s — C. On pourra répéter les calculs précédents pour l'h radiation, et pour tout axe de l'espace, passant par un la courbe, on trouvera:

$$\Sigma \cdot mp^2 = B \cos^2 a + A \sin^2 a,$$

ce qui suppose le plan des axes maximum et minicelui des (x'y'). De la on déduit encore l'analogue d'une déja établie.

15.

CONTRACTOR OF THE PARTY OF THE

Supposons que le point fixe (0) soit situé d'une me conque sur l'un des trois axes principaux du centre, exemple. On aura donc:

$$\alpha'\alpha''(\Sigma, my'^2 - \Sigma, mz'^2) = 0,$$

 $\alpha\alpha''(\Sigma, mx'^2 - \Sigma, mz'^2) = 0,$
 $\alpha\alpha'(\Sigma, mx'^2 - \Sigma, my'^2) = 0;$

et comme pour des formes quelconques de solides on n'a entre les quantités $\Sigma.mx'^2$, $\Sigma.my'^2$, $\Sigma.mz'^2$, on devra pentre.

$$\alpha\alpha'=0$$
, $\alpha\alpha''=0$, $\alpha'\alpha''=0$.

Ces équations de condition ne sauraient être remplies que pothèse de l'égalité à zéro de deux quelconques des tro a, u', a''. On conclut de la, conformément a ce que Po connu par une autre voie, que pour tout point situé s trois axes d'inertie d'un solide, l'un des trois axes perma cide toujours avec cet axe même. Mais contrairement à tion, les deux autres axes permanents en ce point son respectivement aux deux autres axes d'inertie, car el l'axe 0x suivant 1x' qui renferme (0), et faisant 0y, leles à 1y, 1z, on aura pour un point matériel quelconq et z=z': partant $\sum myz=\sum my'z'=0$; et comme on permanent, il s'ensuit à la fois $\sum myz=0$, $\sum mxz=0$, $\sum c'$ est ce qu'on pourrait aussi démontrer encore par d'autre

16.

Continuons à placer le point fixe (0) sur l'un des d'inertie, sur Ix' par exemple, et admettons que le sol révolution, partant qu'il ait ses deux moments d'inertie,

axes Iy', Iz', égaux entr'eux: deslors tous les axes dans le plan (y'Iz') seront des axes d'inertie. Donc puisque les deux lignes Oy, Oz parallèles à ces axes sont permanents, et que dans le plan (y'Iz') chaque axe d'inertie Iy' reste arbitraire de direction, il en est de même de la direction de Oy, Oz dans le plan (y, z). Ou conclut de là, que quand un solide a deux moments d'inertie principaux du centre égaux, un point quelconque de l'axe d'inertie à moment inégal est un foyer de radiation plane d'axes permanents, tous situés dans un plan normal en ce point à l'axe, ou pour le dire plus abréviativement, c'est un foyer de radiation plane normale d'axes permanents. Cette propriété reproduit celle du No. 10, relative aux solides de première classe.

Remarque. Nous terminerons cette dissertation, en supprimant quelques développements et détails qui ne nous paraissent pas d'un intérêt capital; mais il nous reste à faire une dernière observation, et à réparer une omission. Les deux sommets de l'ellipse de radiation, relative aux extrémités de son grand axe, son situés sur l'axe du moment d'inertie maximum, aux distances du centre $\frac{1}{M}\sqrt{\frac{A-B}{M}}$; mais ce même axe renferme les deux sommets de l'hy-

perbole, distants du centre des quantités $\pm \sqrt{\frac{A-C}{M}}$: les deux extrémités du petit axe de l'ellipse se trouvent au contraire sur l'axe du moment moyen. Concluons de là que dans tout solide l'axe central du moment d'inertie maximum renferme deux couples de foyers conjugués de radiation plane normale, exprimés par les distances $\delta = \pm \sqrt{\frac{A-B}{M}}$, $\delta' = \pm \sqrt{\frac{A-C}{M}}$, tandisque l'axe moyenne renferme qu'un système unique de foyers conjugués, donné par la distance:

$$\Delta = \pm \sqrt{\frac{B-C}{M}}.$$

17

Notice historique. Segner a le premier reconnu l'existence des axes principanx et des axes permanents de rotation, qui lut ensuite démontrée par l'immortel Euler. Sa demonstration analytique se trouve reproduite avec plus ou moins de modifications par les géomètres mécaniciens plus récents, Laplace, Prony, Poisson, etc. La méthode de Laplace nous paraît plus rigoureuse que celle de Poisson, en ce qu'il fait voir d'abord l'existence des trois axes principaux, pour en conclure ensuite la réalité des trois racines de l'équation du 3ème dégré; tandisque Poisson admet par une espèce de réduction à l'absurde la réalité des trois racines pour en conclure l'existence des axes principaux, ce qui nous semble laisser quelque chose à désirer. D'ailleurs cette dernière manière de procéder n'est pas entièrement conforme à l'esprit de l'analyse, en ce que l'on admet d'abord l'existence de ces axes, pour la vérifier ensuite par le calcul; ensuite elle offre l'inconvénient de rendre solidaires entr'eux ces trois axes et de ne pouvoir les définir que par les expressions analytiques $\Sigma . mxy = 0$, $\Sigma . mxz = 0$, $\Sigma . myz = 0$. D'un autre côté nous faisons contre cette méthode une objection que

nous reproduisons ici, sans prétendre toutefois qu'elle soit fondée. Il nous paraît que la réalité des trois racines de l'équation du 3ème dégré à la quelle on parvient dans toutes les méthodes est impossible à prouver; et il se peut même dans de certains cas qu'il n'y ait qu'une racine réelle. En effet les coëfficients des termes de l'équation dépendent des constantes a, b, c, f, g, h les quelles dépendent elles mêmes des dimensions, de la forme et de la masse du système et de la disposition des axes coordonnés fixes aux quels il est rapporté: il se peut donc que ces axes se trouvent disposés de façon que l'équation de condition entre constantes qui doit être remplie pour rendre deux racines imaginaires soit en effet satisfaite, mais dèslors on aurait un axe principal seulement, ce qui dans la définition purement analytique est absolument dépourre de signification. Dans sa mécanique analytique Lagrange traite aussi la question des axes principaux; mais loin de les rendre solidaires entr'eux il démontre d'abord par ses formules générales du mouvement de rotation des solides l'existence d'un axe de libre rotation, et déduit ensuite facilement les deux autres de la même analyse.

Dans un mémoire inséré dans le journal de l'école polytechnique M. Binet traite la question par une méthode fort générale dont nous ne saurions ici donner l'idée; et le premier il a découvert cette belle propriété de l'ellipse et de l'hyperbole de radiation que l'on a établie ci dessus. Plus tard Ampère s'est occupé de la même question dans les nouveaux mémoires de l'institut de France; et ses résultats sont pour la plupart identiques à ceux de M. Binet; sa méthode est plus géométrique, mais l'énoncé des propriétés qu'il établit devient embarrassant et quelque fois même fort difficile à bien saisir. De plus aucun de ces illustres maîtres ne s'était occupé de la détermination des axes permanents par rapport aux axes priocipaux déjà censés connus. Ainsi donc dans notre manière de voir il y avait encore des difficultés à vaincre et des conclusions porvelles à établir, conclusions qui devaient résulter de cette détermination. En commençant notre tâche nous avions pour but de faire une théorie générale complète des axes principaux et permanents, une théorie susceptible de comprendre toutes les propriétés connes et nouvelles de ces axes, et de figurer en même temps dans l'enseignement ordinaire de la mécanique. Nous allions oublier de parler de M. Cauchy qui a traité la question des axes principaux par une méthode géométrique remarquable de simplicité et que dans l'enseignement on pourrait préférer à toute autre marche, quand on aurait peu de temps à consacrer à cette matière: en outre plus récemment dans le journal mathém, de M. Liouville, M. Gascheau a montré le moyen de déduire de la les deux sections coniques de radiation; de sorte qu'il serait maintenant facile de faire de cela un tout bien homogène qui suppose toutefois l'existence des diamètres conjugués rectangles des surfaces du second ordre. Mais nous ne croyons pas que notre travail devienne par là inutile, et c'est ce qui nous a décidé à le livrer à la publicité.

and the party of t

THE OWNER OF THE PARTY OF THE P

XII.

eber Euler's Princip der Differenzialrechnung, n Zusatz zu des Herrn Dr. Gerhardt Aufsatz im II. Band, 2. Heft des Archivs für Mathematik und Physik.

Von

Herrn Doctor Ludwig Felix Ofterdinger zu Tübingen.

BUREN STORAGE SHE HAS BOOK YOUR

Die Derivations-Methode fand bei den Deutschen solchen Anang, dass sie in fast allen Lehrbüchern der Differenzialrechnung Grunde gelegt wurde, und gilt jetzt noch bei manchem Mathematker als die wahre Grundlage des höheren Calculs. Es ist dies as auffallender, als Euler °) schon vor Jahren gezeigt hat, wie mes Princip nicht die Grundlage eines wissenschaftlichen Gebäudes kann, als ferner Lagrange selbst in seiner Mécanique analymet jenes Princip nicht weiter anwenden wollte, als endlich Cauma das wahre Princip mit einer Wissenschaftlichkeit und Eleganz mitellte, welche ihm den Beifall aller wissenschaftlichen Mathematiker verschaffte. Es war daher von Herrn Dr. Gerhardt sehr mienstlich, dass er die Sache in dem Archiv für Mathematik und misk (II. 2. 200.) zur Sprache gebracht hat und das wahre, einwissenschaftliche Princip der Differenzialrechnung klar aus einter setzte °°); aber eben wegen der Wichtigkeit der Sache möchte erlaubt sein, einen Vorwurf zu beseitigen, welcher einem der

Euler institutiones calculi differentialis.

An der Tübinger Universität wurde noch im Jahre 1842 folgende Preist aufgabe gegeben: "die Erfahrung lehrt, dass die Methode des Unmoliehkleinen, selbstständig vorgetragen, für den Anfänger etwas sehndlichkleinen selbstständig vorgetragen, für den Anfänger etwas sehndlichkleinen auf die Ableitungsmethode vermieden wird, die Sicherheit der Anwendung in allen Fällen zweifelhaft erscheint, in welchen er nicht im Stande ist, die Ableitungsmethode der Methode des Unendlichkleinen zu substituiren. Da nun die letztere, ihrer Kürze wegen, in den Arhiften über angewandte Mathematik die herrschende ist, ihre Uebertagung in die Ableitungsmethode aber noch in manchen Fällen Schwierigkeiten darbietet, so würde die Beseitigung dieser Schwierigkeiten ein verdienstliches Werk sein. Die Fakultät macht daher dasieht ur Aufgabe mit dem Wunsche, dass bei Lösung derselben das lehtbuch der Mechanik von Poisson besonders berücksichtigt werde."

Diese Aufgabe, in einer Stadt gegeben, in der L'Huilier seine printipiorum calculi differentialis et integralis expositio ele-

ingrationals man and die Summe der Comme der Veralle

grössten Mathematiker gemacht wird. Herr Dr. Gerhardt sagt näm-

lich pag. 202:

Ohngeachtet dieser Vorgänge entbehrte doch noch das um diese , Zeit im Jahre 1755 abgefasste Lehrgebäude der Differenzialrech-"nung unseres unsterblichen Euler die feste Begründung durch "die Grenzmethode, aber er setzte, in der Ueberzeugung, dass vor "allen Dingen die so vagen unendlich kleinen Grössen aus der Dif-"ferenzialrechnung entfernt werden müssten, mittelst eines kühnen "Gewaltstreiches dieselben = 0 and legte diesen Nullen einen "intensiven Werth bei. Nach seiner Meinung müsse man auf ihre "Entstehung Rücksicht nehmen, dann dürften sie auch, je nachdem "sie aus einer grössern oder kleinern Grösse entstanden wären, "einen verschiedenen Werth unter einander haben, obgleich "sie durch dasselbe Zeichen dargestellt würden. Diese Annahme "veranlasste aber bei der Bestimmung der Differenziale vielfache "Schwierigkeiten, zumal da Euler durch die Differenzenrech-"nung und mittelst der Entwickelung der Functionen in Reihen "dahin gelangen wollte, und in der That ist die Dunkelheit und "Unverständlichkeit, die in den ersten Capiteln der Euler'schen "Differenzialrechnung herrscht, eine merkwürdige Erschei-"nung für jeden, der mit der äusserst lichtvollen Darstellung "Eulers vertrant ist."

Es ist diese Ansicht über Eulers Differenzialrechnung nicht neu, denn schon im Jahre 1786 hat sich W. J. G. Karsten in seinen mathematischen Abhandlungen. Halle 1786. pag. 92 seq. veranlasst gesehen, gegen dieselbe zu schreiben. Wäre das Werk von Karsten der jetzigen Generation so bekannt als das Archiv, so könnte man einfach darauf verweisen, so aber wird es nicht unnöthig sein, an der Hand des Euler'schen Werkes das Irrige obige-

Behauptung zu zeigen.

Euler eröffnet die Vorrede mit der Frage: quid sit calculus differentialis, atque in genere analysis infinitorum? Er beantworte diese Frage dahin: dass eine Antwort nicht möglich sei, so lang nicht bestimmte Begriffe vorher festgestellt seien, daher er zuers die Begriffe von Function aus einander setzt. Ferner sei $y=x^2$ und & wachse um w, so muss y um & wachsen, und es ist als $z = 2x\omega + \omega^2$, also $z:\omega = 2x + \omega:1$. Ebenso kann man allen andern Fällen beide Incremente vergleichen, ja sogain wenn w, also auch z wieder verschwinden, wo z:w=2x:1 sich verhalte. Jetzt erst gab Euler eine Antwort auf obige Frage; it sagt, die Differenzialrechnung, qui est methodus determinaudi ni tionem incrementorum evanescentium, quae functiones quaecunque accipiunt, dum quantitati variabili, cujus sunt functiones, increment tum evanescens tribuitur. - Calculus igitur differentialis non ta in his ipsis incrementis evanescentibus, quippe quae sunt null exquirendis, quam in corum ratione ac proportione mutua scrutano occupatur; et cum hae rationes finitis quantitatibus exprimantur, etiene

mentaris vor 49 Jahren und Bohnenberger seine Anfangsgründe dhöheren Analysis vor 33 Jahren geschrieben hat, und welche jetzigen Stand der Wissenschaft völlig ignorirt, daher vor 30 Jahren ber nicht jetzt, an der Zeit gewesen wäre, konnte natürlich keine friedigende Lösung erhalten, und der Verf., der sich mit der Lösung die Aufgabe abmühte, konnte nicht einmal eines Lobes theilhaftig werd

hic calculus circa quantitates finitas versari est censendus. Quamvis enim praecepta, uti vulgo tradi solent, ad ista incrementa evanescentia lefinienda videantur accomodata; nunquam tamen ex iis absolute spectatis, sed potius semper ex corum ratione conclusiones deducuntur"). Die erschwindenden Incremente, fährt Euler fort, heissen Differenziale, uch unendlich kleine Grössen, die der Natur der Sache nach gleich gesetzt werden müssen, was in einem Beispiel gezeigt wird, wobei iber Buler bemerkt, dass man ja nicht glauben müsse, die Differenzialechnung gebe Regeln, die Differenziale zu finden, sondern nur ihre Verhältnisse, welche endliche Grössen seien. Cum autem hoc modo, ui solus est rationi consentaneus, principia calculi differentialis tabiliuntur, omnes obtrectationes, quae contra hunc calculum proerri sunt solitae, sponte corruunt; quae tamen summam vim retineent, si differentialia seu infinite parva non plane annihilarentur. Pluribus autem, qui calculi differentialis praecepta tradidere, visum st differentialia a nihilo absoluto secernere, peculiaremque ordinem uantitatum infinite parvarum, quae non penitus evanescant, sed uantitatem quandam, quae quidem esset omni assignabili minor, reineant, constituere: his igitur jure est objectum, rigorem geomericum negligi et conclusiones inde deductas, propterea quod huusmodi infinite parva negligerentur, merito esse suspectas: quanumvis enim exigua haec infinite parva concipiantur, tamen non olum singulis, sed etiam pluribus atque adeo innumerabilibus simul ejiciendis, errorem tandem inde enormem resultare posse "). Es eigt nun Euler, dass der Sache durchaus nicht geholfen sei, wenn nan die Uebereinstimmung der Resultate mit denen anführe, welche urch scharfe geometrische Schlüsse gefunden worden seien, denn in Irrthum könne den andern nicht aufbeben, vielmehr werde die ache nur noch verdächtiger. Wenn die Differenzial- oder unendch kleinen Grössen wirkliche Nullen seien, so entstehe allerdings lie Frage, wie sie mit einander verglichen werden können, worüber fuler sagt: incrementum quantitatis x, quod in genere indicavimus per ω , ad incrementum quadrati x^2 , quod est $2x\omega + \omega^2$, rationem whet ut 1 ad $2x + \omega$, quae semper differt a ratione 1 ad 2x, nisi sit $\omega = 0$; at si statuamus esse $\omega = 0$, tum demum vere affirmare possumus hanc rationem fieri exacte ut 1 ad 2x. Interim tamen perspicitur, quo minus illud incrementum ω accipiatur, eo propius ad hanc rationem accedi; unde non solum licet, sed etiam naturae rei convenit, haec incrementa primum ut finita considerare, atque etiam in figuris, si quibus opus est ad rem illustrandam, finite repraesentare; deinde vero haec incrementa cogitatione continuo minora fieri toncipiantur, sicque eorum ratio continuo magis ad certum quendam imitem appropinquare reperietur, quem autem tum demum attingant, um plane in nihilum abierint. Hic autem limes, qui quasi rationem ultimam incrementorum illorum constituit, yerum est objectum calculi differentialis; cujus igitur prima fundamenta is jecisse existimandus est cui primum in mentem venit, has rationes ultimas, ad quas quantitatum variabilium incrementa, dum continus magis diminuuntur, appropinquant, et cum evanescunt, tum demum attingunt, contemplari ovo).

tion switch his range that the wilder or the

Pag. VIII. und IX.

Pag. XI.

Pag. XIV.

Diese Sätze, welche Euler noch weiter ausführt, sind ebel lichtvoll geschrieben als alles andere, was aus der Euler'schen I der geflossen ist; sie geben dem III. Cap. der inst. calcul diff. ganz anderes Aussehen, als es ohne dieselben hat; denn wenn je Euler die Differentiale = 0 setzt, wenn er denselben verschiede Werthe beilegt, so hat er deutlich gesagt, auf welche Art diess verstehen sei, nirgends ist ein "Gewaltstreich"; die Dunktheiten und Unverständlichkeiten in dem ersten Capitel Eulerschen Werkes verschwinden, so wie die Vorrede genau seint ist. Der einzige Vorwurf möchte Euler gemacht werden kinen, dass er das, was er in der Vorrede gesagt hat, nicht den Anfang des III. Cap. gesetzt hat; denn die Vorrede wird häu entweder gar nicht oder nur oberflächlich gelesen, und desweg wurde Euler von so vielen missverstanden und manches für dun und unverständlich gehalten, was klar ist, so wie man die in Vorrede erklärten Begriffe mitbringt.

XIII.

Ueber einige merkwürdige bestimmte Integral

Von

Herrn Doctor O. Schlömilch,
Privatdocenten an der Universität zu Jena.

Von dem berühmten Fourier'schen Theoreme:

$$\int_0^\infty \cos \alpha u du \int_0^\infty f(t) \cos u t dt = \frac{\pi}{2} f(\alpha), \ \alpha \ge 0 \quad (1)$$

$$\int_0^\infty \sin \alpha u du \int_0^\infty f(t) \sin u t dt = \frac{\pi}{2} f(\alpha), \ \alpha > 0 \quad (2)$$

lässt sich bekanntlich eine wichtige Anwendung zur Entdeckun bestimmter Integrale machen. Wählt man nämlich die Function so, dass sich die jedesmalige erste Integration nach t, nämlich

$$\int_0^\infty f(t)\cos ut \, dt \quad \text{oder } \int_0^\infty f(t)\sin ut \, dt,$$

in welcher w als Constante figurirt, ausführen lässt, so bleibt no eine zweite Integration übrig, für welche α als constant, w als ve änderlich angesehen wird. Diese lässt sich sehr oft nicht bewer

gen, aber man kennt schon ihren Werth, nämlich $\frac{\pi}{2}f(\alpha)$, und liese Weise gelangt man zur Kenntniss eines bestimmten Inles, das man nicht leicht auf anderem Wege finden würde. der einfachsten und bekanntesten Annahmen dieser Art ist $f(\alpha) = e^{-\alpha}$. Man hat dann

$$\int_0^\infty f(t)\cos ut dt = \int_0^\infty \frac{t}{e}\cos ut dt = \frac{1}{1+u^2},$$

$$\int_0^\infty f(t)\sin ut dt = \int_0^\infty \frac{t}{e}\sin ut dt = \frac{u}{1+u^2};$$

durch Substitution in die Gleichungen (1) und (2):

$$\int_0^\infty \frac{\cos \alpha u}{1+u^2} du = \frac{\pi}{2} e^{\alpha}, \quad \alpha \ge 0 \quad (3)$$

$$\int_0^\infty \frac{u \sin \alpha u}{1+u^2} du = \frac{\pi}{2} e^{\alpha}, \quad \alpha > 0 \quad (4)$$

wenn man $\alpha\beta$ für α setzt und $u = \frac{x}{\beta}$ nimmt:

$$\int_0^\infty \frac{\cos \alpha x}{\beta^2 + x^2} dx = \frac{\pi}{2\beta} e^{-\alpha\beta}, \quad \alpha \ge 0 \quad (5)$$

$$\int_0^\infty \frac{x \sin \alpha x}{\beta^2 + x^2} dx = \frac{\pi}{2} e^{-\alpha\beta}, \quad \alpha > 0. \quad (6)$$

leicht man hier zu diesen wichtigen Integralen gelangt ist, so wer schien es, die Werthe der ähnlich gebildeten Integrale

$$\int_0^\infty \frac{u\cos\alpha u}{1+u^2}du \text{ und } \int_0^\infty \frac{\sin\alpha u}{1+u^2}du$$

uninden, wenigstens ist dieses Problem bisher ungelöst geblie-Es kommt offenbar bloss darauf an, eine Function f zu finwelche die Eigenschaft hat, dass

$$\int_0^\infty f(t)\cos ut dt = \frac{ku}{1+u^2}$$
 (7)

er auch

$$\int_0^\infty f(t) \sin ut \, dt = \frac{k}{1 + u^2}$$
 (8)

wobei & einen constanten Factor bedeutet. Dergleichen Func-

$$f(t) = e^{+t} \operatorname{li}(e^{-t}) + e^{-t} \operatorname{li}(e^{+t})$$
, für Gleichung (7)

$$f(t) = e^{+t} \operatorname{li}(e^{-t}) - e^{-t} \operatorname{li}(e^{+t})$$
, für Gleichung (8)

das Zeichen li den Integrallogarithmus bezeichnen soll. Da

Integral gegeben ist, so werden obige Substitutionen für f(t) in der Gleichungen (7) und (8) eine doppelte Integration nöthig machen. Diese würde unter Anwendung der gewöhnlichen Formel für der Integrallogarithmus besondere Schwierigkeiten darbieten, die sich aber gänzlich vermeiden lassen, wenn man den Integrallogarithmus in eine andere Form bringt.

ŋ.

Die Definition des Integrallogarithmus liegt bekanntlich in der Gleichung:

$$li.x = \int_0^x \frac{dx}{lx} \text{ oder } li.p = \int_0^p \frac{dx}{lx}.$$

Nimmt man hier x = py, so wird y = 1, y = 0, wenn x = p und x = 0 geworden ist. Ferner ist dann dx = pdy, lx = p + lx, folglich

$$ti.p = p \int_0^1 \frac{dy}{lp + ly}.$$

Für $y = e^{-x}$ wird ferner x = 0 und $x = \infty$, sobald y die Werthel und 0 angenommen hat, mithin

$$li. p = -p \int_{\infty}^{0} \frac{dz}{lp-z} e^{-z} = +p \int_{0}^{\infty} \frac{dz}{lp-z} e^{-z}.$$

Für $p = e^{-t}$, $p = e^{+t}$ wird hieraus

$$li(e^{-t}) = -e^{-t} \int_0^\infty \frac{dz}{t+z} e^{-z},$$

$$li(e^{+t}) = +e^{+t} \int_0^\infty \frac{dz}{t-z} e^{-z}.$$

Setzt man endlich z = tx, so ist

$$e^{+t} li(e^{-t}) = -\int_0^\infty \frac{dx}{1+x} e^{-tx} \quad (9)$$

$$e^{-t} li(e^{+t}) = +\int_0^\infty \frac{dx}{1-x} e^{-tx} \quad (10).$$

Mit Hülfe dieser Formeln wollen wir uns nun an die Untersuchung der Integrale

$$\int_0^{\infty} [e^{+t} li(e^{-t}) + e^{-t} li(e^{+t})] \cos ut dt$$

und

$$\int_0^\infty [e^{+t} li(e^{-t}) - e^t li(e^{+t})] \sin ut dt$$

machen.

att Alle O con with the

Aus Formel (9) folgt durch Multiplication mit cos ut dt und Integration zwischen den Gränzen $t=0, t=\infty$:

$$\int_0^\infty e^{+t} li(e^{-t}) \cos ut dt = -\int_0^\infty \cos ut dt \int_0^\infty \frac{dx}{1+x} e^{-tx}.$$

Da es aber in einem bestimmten Doppelintegrale mit zwei Veränderlichen gleichgültig ist, nach welcher Veränderlichen zuerst integrirt wird, so können wir im vorliegenden Falle die Integrationen in umgekehrter Ordnung verrichten und zuerst nach t integriren. Es wird dann

$$\int_0^\infty e^{+t} li(e^{-t}) \cos ut dt = -\int_0^\infty \frac{dx}{1+x} \int_0^\infty e^{-xt} \cos ut dt$$
$$= -\int_0^\infty \frac{dx}{1+x} \cdot \frac{x}{u^2+x^2}. \quad (11)$$

Die noch übrige Integration nach æ hat nicht die mindeste Schwierigkeit. Es ist nämlich

$$= \frac{\frac{1}{1+x} \cdot \frac{x}{u^2 + x^2}}{\frac{1}{1+u^2} \left[-\frac{1}{1+x} + \frac{x}{u^2 + x^2} + \frac{u^2}{u^2 + x^2} \right]},$$

folglich

$$\int \frac{dx}{1+x} \cdot \frac{x}{u^2+x^2} dx$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[-l(1+x) + \frac{1}{2}l(u^2 + x^2) + u \operatorname{Arctan} \frac{x}{u} \right] + \operatorname{Const.}$$

Bemerkt man, dass

$$-l(1+x)+\frac{1}{2}l(u^2+x^2)=l\frac{\sqrt{u^2+x^2}}{1+x}=l\frac{\sqrt{\frac{u^2}{x^2}+1}}{\frac{1}{x}+1}$$

ist, folglich für $x = \infty$:

$$-l(1+x)+\frac{1}{2}l(u^2+x^2)=l(1)=0$$

and line as

Dur aritten For

falglich

und

Arctan
$$\frac{x}{u} = \frac{\pi}{2}$$

wird, so ergiebt sich für $x = \infty$, x = 0:

$$\int_0^\infty \frac{dx}{1+x} \cdot \frac{x}{u^2+x^2} = \frac{1}{1+u^2} \left[u \frac{\pi}{2} - lu \right]$$

and die Substitution in die Gleichung (11)

$$\int_0^\infty e^{+t} \, li(e^{-t}) \cos ut \, dt = -\frac{\pi}{2} \cdot \frac{u}{1+u^2} + \frac{lu}{1+u^2}. \tag{12}$$

Etwas Aehnliches erhält man aus Formel (10) durch Multiplication mit cos $ut\,dt$ und Integration zwischen den Gränzen $t=0,\ t=\infty$ nämlich

$$\int_0^\infty e^{-t} \, li(e^{+t}) \cos ut \, dt = \int_0^\infty \cos ut \, dt \int_0^\infty \frac{dx}{1-x} e^{-tx}$$

$$= \int_0^\infty \frac{dx}{1-x} \int_0^\infty e^{-xt} \cos ut \, dt$$

$$= \int_0^\infty \frac{dx}{1-x} \cdot \frac{x}{u^2 + x^2}. \quad (13)$$

Es ist aber

$$\frac{\frac{1}{1-x} \cdot \frac{x}{u^2 + x^2}}{= \frac{1}{1+u^2} \left[\frac{1}{1-x} + \frac{x}{u^2 + x^2} - \frac{u^2}{u^2 + x^2} \right],$$

folglich

$$\int \frac{dx}{1-x} \cdot \frac{x}{u^2 + x^2}$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[\int \frac{dx}{1-x} + \frac{1}{2}l(u^2 + x^2) - u \operatorname{Arctan} \frac{x}{u} \right] + \operatorname{Const.}$$

Die erste Integration ist noch nicht ausgeführt, weil sie zwei verschiedene Werthe giebt. Es wird nämlich für x > 1

$$\int \frac{dx}{1-x} = -\int \frac{dx}{x-1} = -l(x-1),$$

folglich

$$\int \frac{dx}{1-x} \cdot \frac{x}{u^2 + x^2}$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[t \frac{\sqrt{u^2 + x^2}}{x-1} - u \operatorname{Arctan} \frac{x}{u} \right] + \operatorname{Const.}$$

und für x < 1

$$\int \frac{dx}{1-x} = -l(1-x),$$

folglich

$$\int \frac{dx}{1-x} \cdot \frac{x}{u^2 + x^2}$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[i \frac{\sqrt{u^2 + x^2}}{1-x} - u \operatorname{Arctan} \frac{x}{u} \right] + \operatorname{Const.}$$

Ner ersten Form bedienen wir uns für $x=\infty$, der zweiten für a Wir bekommen dann

$$\int_0^\infty \frac{dx}{1-x} \cdot \frac{x}{u^2+x^2} = \frac{1}{1+u^2} \left(-u\frac{\pi}{2} - lu\right),$$

Iglica durch Substitution in die Gleichung (13):

$$\int_0^\infty e^{-t} \, li(e^{+t}) \cos ut \, dt = -\frac{\pi}{2} \cdot \frac{u}{1+u^2} - \frac{lu}{1+u^2}. \quad (14)$$

irch Addition und Subtraction der Gleichungen (12) und (14) erebt sich jetzt:

$$\int_0^{\infty} [e^{+t} \, li(e^{-t}) + e^{-t} \, li(e^{+t})] \cos ut \, dt = -\frac{\pi u}{1 + u^2} \quad (15)$$

$$\int_0^\infty [e^{-t} \, li(e^{-t}) - e^{-t} \, li(e^{+t})] \cos ut \, dt = +\frac{2lu}{1+u^2}. \quad (16)$$

immt man jetzt in der Gleichung (1)

$$f(t) = e^{+t} li(e^{-t}) + e^{-t} li(e^{+t})$$

nd auch

$$f(t) = e^{+t} li(e^{-t}) - e^{-t} li(e^{+t})$$

and substituirt die Integrale (15) und (16), so erhält man auf der kelle:

$$\int_0^\infty \frac{u \cos \alpha u}{1+u^2} du = -\frac{1}{2} [e^{\alpha} li(e^{-\alpha}) + e^{-\alpha} li(e^{+\alpha})] \quad (17)$$

$$\int_0^\infty \frac{lu \cdot \cos \alpha u}{1+u^2} du = \frac{\pi}{4} \left[e^{\alpha} li(e^{-\alpha}) - e^{-\alpha} li(e^{-\alpha}) \right]. \quad (18)$$

III.

Durch Multiplication der Gleichung (9) mit sin wit dt und Interation zwischen den Gränzen t = 0 und $t = \infty$ ergiebt sich

$$\int_0^\infty e^{+t} li(e^{-t}) \sin ut \, dt = -\int_0^\infty \sin ut \, dt \int_0^\infty \frac{dx}{1+x} e^{-tx}$$

$$= -\int_0^\infty \frac{dx}{1+x} \int_0^\infty e^{-xt} \sin ut \, dt$$

$$= -u \int_0^\infty \frac{dx}{1+x} \cdot \frac{1}{u^2+x^2}. \quad (19)$$

ist show

$$\frac{\frac{1}{1+x} \cdot \frac{1}{u^2 + x^2}}{= \frac{1}{1+u^2} \left[\frac{1}{1+x} - \frac{x}{u^2 + x^2} + \frac{1}{u^2 + x^2} \right],$$

That w

$$\int \frac{dx}{1+x} \cdot \frac{1}{x^2+x^2}$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[l(1+x) - \frac{1}{2}l(u^2 + x^2) + \frac{1}{u} \operatorname{Arctan} \frac{x}{u} \right] + \operatorname{Coast},$$

woraus sich für $x = \infty$, x = 0 leicht findet:

$$\int_0^\infty \frac{dx}{1+x} \cdot \frac{1}{u^2+x^2} = \frac{1}{1+u^2} \left[\frac{\pi}{2} \cdot \frac{1}{u} + \delta u \right],$$

folglich aus Gleichung (19)

$$\int_0^\infty e^{+t} \operatorname{li}(e^{-t}) \sin ut \, dt = -\frac{\pi}{2} \cdot \frac{1}{1+u^2} - \frac{ulu}{1+u^2}. \quad (20)$$

Aus der Gleichung (10) folgt ferner durch Multiplication at sin at dt und Integration zwischen den Gränzen t=0, $t=\infty$:

$$\int_0^\infty e^{-t} li(e^{-t}) \sin ut \, dt = \int_0^\infty \sin ut \, dt \int_0^\infty \frac{dx}{1-x} e^{-tx}$$

$$= \int_0^\infty \frac{dx}{1-x} \int_0^\infty e^{-xt} \sin ut \, dt$$

$$= \int_0^\infty \frac{dx}{1-x} \int_0^\infty e^{-xt} \sin ut \, dt$$

Es ist aber
$$\frac{1}{1-x} \cdot \frac{1}{u^2 + x^2}. \quad (21)$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[\frac{1}{1-x} + \frac{x}{u^2 + x^2} + \frac{1}{u^2 + x^2} \right],$$

mithin durch Integration:

$$\int \frac{dx}{1-x} \cdot \frac{1}{u^2 + x^2}$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[-l(x-1) + \frac{1}{2}l(u^2 + x^2) + \frac{1}{u} \cdot \operatorname{Arctan} \frac{x}{u} \right], \text{ für } x > 1$$

$$= \frac{1}{1+u^2} \left[-l(1-x) + \frac{1}{2}l(u^2 + x^2) + \frac{1}{u} \cdot \operatorname{Arctan} \frac{x}{u} \right], \text{ für } x < 1$$

Bedient man sich der ersten Farmel für $x=\infty$, der zweiten x=0, so erhält man leicht

$$\int_0^\infty \frac{dx}{1-x} \cdot \frac{1}{u^2+x^2} = \frac{1}{1+u^2} \left[\frac{1}{u} \cdot \frac{\pi}{2} - lw \right],$$

mithin nach Gleichung (21)

$$\int_0^\infty e^{-t} li(e^{+t}) \sin ut \, dt = \frac{\pi}{2} \cdot \frac{1}{1+u^2} - \frac{ulu}{1+u^2}. \quad (22)$$

Durch Subtraction und Addition der Gleichungen (20) und (22) egeben sich jetzt folgende Integrale:

$$\int_0^x [e^{+t}li(e^{-t}) - e^{-t}li(e^{+t})] \sin ut dt = -\frac{\pi}{1 + u^2}$$
 (23)

$$\int_0^{\infty} [e^{+t} li(e^{-t}) + e^{-t} li(e^{+t})] \sin ut dt = -\frac{2ulu}{1+u^2}.$$
 (24)

men wir nun in der Gleichung (2) einmal

$$f(t) = e^{+t} li(e^{-t}) - e^{-t} li(e^{+t})$$
(01) gaudzigia

(alghe) was Gleichung (19),

dann

$$f(t) = e^{+t} li(e^{-t}) + e^{-t} li(e^{+t}),$$

Aus der Gleichung (10) folge ferne; sligt der dam nam tläte

$$\int_0^\infty \frac{\sin \alpha u}{1+u^2} du = -\frac{1}{2} [e^{+\alpha} li(e^{-\alpha}) - e^{-\alpha} li(e^{+\alpha})]$$
 (25)

$$\int_{0}^{x} \frac{u \ln \sin \alpha u}{1 + u^{2}} du = -\frac{\pi}{4} [e^{+\alpha} li(e^{-\alpha}) + e^{-\alpha} li(e^{+\alpha})]. \quad (26)$$

re Formeln entsprechen ganz den unter (17) und (18) darge-len, Man kann auch (17) aus (25) dadurch ableiten, dass man letztere Gleichung partiell nach α differenziirt und auf gleiche ine die Formel (26) aus der in (18).

Setzt man nun in den Integralen (17) und (26) $u = \frac{x}{8}$ und mit αβ für α, so ergeben sich die folgenden:

$$\int_{1}^{x} \frac{x \cos \alpha x}{\beta^{2} + x^{2}} dx = -\frac{1}{2} \left[e^{+\alpha \beta} li(e^{-\alpha \beta}) + e^{-\alpha \beta} li(e^{+\alpha \beta}) \right]$$
 (27)

$$\int_{a}^{x} \frac{\sin \alpha x}{\beta^{2} + x^{2}} dx = -\frac{1}{2\beta} [e^{+\alpha\beta} li(e^{-\alpha\beta}) + e^{-\alpha\beta} li(e^{+\alpha\beta})]. \quad (28)$$

oan für den Integrallorithmus Tafeln besitzt, wie für die Lomen und trigonometrischen Functionen, so sind jetzt die obi-Integrale als völlig entwickelt und bekannt anzusehen.

Numt man auch in den Gleichungen (18) und (26) $w = \frac{L}{8}$, $= a\beta$ für α und bemerkt, dass $l\frac{x}{\beta} = lx - l\beta$ ist, so erhält man

"Anwendung der Formeln (5) und (6) die folgenden Ausdrücke:

$$\int_{0}^{\infty} \frac{lx \cdot \cos \alpha x}{\beta^{2} + x^{2}} dx$$

$$= \frac{\pi}{2\beta} [\beta \cdot e^{-\alpha \beta} + \frac{\pi}{4\beta} [e^{+\alpha \beta} li(e^{-\alpha \beta}) - e^{-\alpha \beta} li(e^{+\alpha \beta})]$$
(29)

$$\int_{0}^{\infty} \frac{x l x \cdot \sin \alpha x}{\beta^{2} + x^{2}} dx$$

$$= \frac{\pi}{2} l \beta \cdot e^{-\alpha \beta} + \frac{\pi}{4} \left[e^{+\alpha \beta} l i (e^{-\alpha \beta}) + e^{-\alpha \beta} l i (e^{+\alpha \beta}) \right]$$
(30)

welche ebenso wenig bekannt zu sein scheinen, als die Forma (27) und (28).

B. a. t S. a. t & die richtigen II au

 $a_1 + a = a_1 + b_2 / a_1 = a_1 + a + b_2$

XIV. angido mab dean de

0-1-w-1-0, 0-1-w-0;

3- w- contaische Aufgaben

The transfer of the work of the tare will be

dem Herausgeber.

Wenn man in drei ihrer Lage nach gegebenen Politen A, A₁, A₂ die 180° nicht übersteigenden Winkels messen hat, welche die von den Punkten A, A₁, A₂ midem seiner Lage nach unbekannten Punkte M gezog nen Gesichtslinien AM, A₁M, A₂M mit drei von der Punkten A, A₄, A₂ ans nach derselben Seite hin gwegenen einander parallelen Linien°) einschliessen soll man die Lage dieser Parallelen und die Lage deser Punktes M bestimmen.

The home total (417 and 17 dates when the dates were

$$x = a + \varrho \cos \varphi$$
, $y = b + \varrho \sin \varphi$;
 $x = a_1 + \varrho_1 \cos \varphi_1$, $y = b_1 + \varrho_2 \sin \varphi_1$;
 $x = a_2 + \varrho_2 \cos \varphi_2$, $y = b_2 + \varrho_2 \sin \varphi_2$;

^{°)} Etwa mit der einen Hälfte des magnetischen Meridians.

kann, wie sogleich erhellen wird, die Werthe der Differenzen w, φ1 - w, φ2 - w immer leicht aus den gemessenen Winkeln weshalb man diese Differenzen als bekannt zu betrachten chtigt ist. Bezeichnen wir nun die aus den gemessenen Winsich ergebenden Werthe der Differenzen $\varphi - \omega$, $\varphi_1 - \omega$, - ω durch , α, α, α, und nehmen an, dass diese Werthe, wie u. A. bei Messungen mit der Boussole der Fall sein konnte, mtlich mit einem und demselben constanten Fehler @ behaftet , so dass nämlich $u + \Theta$, $a_1 + \Theta$, $a_2 + \Theta$ die richtigen Werder in Rede stehenden Differenzen sind; so ist

$$q-\omega=\alpha+\Theta$$
, $q=\alpha+\omega+\Theta$;
 $q_1-\omega=\alpha_1+\Theta$, $q_1=\alpha_1+\omega+\Theta$;
 $q_2-\omega=\alpha_2+\Theta$, $q_2=\alpha_2+\omega+\Theta$;

dich nach dem Obigen

$$= \alpha + \varrho \cos(\alpha + \omega + \Theta), \quad y = b + \varrho \sin(\alpha + \omega + \Theta);$$

$$= \alpha_1 + \varrho_1 \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta), \quad y = b_1 + \varrho_1 \sin(\alpha_1 + \omega + \Theta);$$

$$= \alpha_2 + \varrho_2 \cos(\alpha_2 + \omega + \Theta), \quad y = b_2 + \varrho_2 \sin(\alpha_2 + \omega + \Theta);$$
taus sich

$$\tan (a + \omega + \Theta) = \frac{y - b}{x - a},$$

$$\tan (a_1 + \omega + \Theta) = \frac{y - b_1}{x - a_1},$$

$$\tan (a_2 + \omega + \Theta) = \frac{y - b_2}{x - a_2},$$

$$\tan (a_3 + \omega + \Theta) = \frac{y - b_2}{x - a_2},$$

ebt. Diese Gleichungen bringt man aber leicht auf die Form

$$x \sin(\alpha + \omega + \Theta) - y \cos(\alpha + \omega + \Theta)$$

$$= a \sin(\alpha + \omega + \Theta) - b \cos(\alpha + \omega + \Theta),$$

$$x \sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) - y \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta)$$

$$= a_1 \sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) - b_1 \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta),$$

$$x \sin(\alpha_2 + \omega + \Theta) - y \cos(\alpha_2 + \omega + \Theta)$$

$$= a_2 \sin(\alpha_2 + \omega + \Theta) - b_2 \cos(\alpha_2 + \omega + \Theta);$$

erhält aus denselben durch Elimination von & und y die Glei-Bost Classic Workship Million of title Chiestlem to mow of their day Countylmideonoulist

$$\begin{aligned} &\sin(\alpha_1 + \omega + \Theta)\cos(\alpha_2 + \omega + \Theta) - \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta)\sin(\alpha_2 + \omega + \Theta) \} \\ &|\alpha\sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) - b\cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) \} \\ &|\sin(\alpha_2 + \omega + \Theta)\cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) - \cos(\alpha_2 + \omega + \Theta)\sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) \} \\ &|\alpha_1\sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) - b_1\cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) \} \\ &|\sin(\alpha_1 + \omega + \Theta)\cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) - \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) \sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) \} \\ &|\alpha_2\sin(\alpha_2 + \omega + \Theta) - b_2\cos(\alpha_2 + \omega + \Theta) \} \end{aligned}$$

d. i

$$0 = \sin(\alpha_1 - \alpha_2) \{ a \sin(\alpha + \omega + \Theta) - b \cos(\alpha + \omega + \Theta) \}$$

$$+ \sin(\alpha_2 - \alpha) \{ a_1 \sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) - b_1 \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) \}$$

$$+ \sin(\alpha - \alpha_1) \{ a_2 \sin(\alpha_2 + \omega + \Theta) - b_2 \cos(\alpha_2 + \omega + \Theta) \}$$

Setzt man der Kürze wegen

$$K = \sin(\alpha_1 - \alpha_2) (a \sin \alpha - b \cos \alpha) + \sin(\alpha_2 - a) (a_1 \sin \alpha_1 - b_1 \cos \alpha_1) + \sin(\alpha - \alpha_1) (a_2 \sin \alpha_2 - b_2 \cos \alpha_2),$$

$$L = \sin(\alpha_1 - \alpha_2) (a \cos \alpha + b \sin \alpha) + \sin(\alpha_2 - a) (a_1 \cos \alpha_1 + b_1 \sin \alpha_1) + \sin(\alpha - \alpha_1) (a_2 \cos \alpha_2 + b_2 \sin \alpha_2);$$

so ist, wie sogleich erhellen wird:

$$K\cos(\omega+\Theta)+L\sin(\omega+\Theta)=0$$
,

also

$$\tan g(\omega + \Theta) = -\frac{K}{L}.$$

Berechnet man die Hülfsgrössen $\mu_1 \lambda$; μ_1, λ_1 ; μ_2, λ_2 auf bekar Weise mittelst der Formeln

$$a = \mu \cos \lambda,$$
 $b = \mu \sin \lambda;$
 $a_1 = \mu_1 \cos \lambda_1,$ $b_1 = \mu_1 \sin \lambda_1;$
 $a_2 = \mu_2 \cos \lambda_2,$ $b_2 = \mu_2 \sin \lambda_2;$

so ist

$$K = \mu \sin(\alpha_1 - \alpha_2) \sin(\alpha + \lambda)$$

$$+ \mu_1 \sin(\alpha_2 - \alpha) \sin(\alpha_1 - \lambda_1)$$

$$+ \mu_2 \sin(\alpha - \alpha_1) \sin(\alpha_2 - \lambda_2),$$

$$L = \mu \sin(\alpha_1 - \alpha_2) \cos(\alpha - \lambda)$$

$$+ \mu_1 \sin(\alpha_2 - \alpha) \cos(\alpha_1 - \lambda_1)$$

$$+ \mu_2 \sin(\alpha - \alpha_1) \cos(\alpha_2 - \lambda_2),$$

mittelst welcher Formeln die Grössen K und L ohne Schwierig berechnet werden können.

Zwischen q und q, hat man nach dem Obigen die Gleichut

$$\varrho \cos(\alpha + \omega + \Theta) - \varrho_1 \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) = \alpha_1 - \alpha_2,$$

$$\varrho \sin(\alpha + \omega + \Theta) - \varrho_1 \sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) = \delta_1 - \delta_2,$$

aus denen sich

$$\varrho = \frac{(a_1 - a)\sin(a_1 + \omega + \Theta) - (b_1 - b)\cos(a_1 + \omega + \Theta)}{\sin(a_1 - a)}$$

eder, wenn man die Hülfegrössen & und i mittelst der Formeln

$$a_1 - a = k \cos i$$
, $b_1 - b = k \sin i$

berechnet:

$$\varrho = A \frac{\sin(\alpha_1 - i + \omega + \theta)}{\sin(\alpha_1 - \alpha)}$$

ergiebt. Hat man aber auf diese Weise ϱ gefunden, so erhält man tie Coordinaten x und y leicht mittelst der Formeln

$$x = a + e \cos(a + \omega + \Theta), y = b + e \sin(a + \omega + \Theta);$$

ud dann e, und e, mittelst der Formeln

$$\begin{aligned} \varrho_1 &= \frac{x - \alpha_1}{\cos(\alpha_1 + \omega + \Theta)} = \frac{y - b_1}{\sin(\alpha_1 + \omega + \Theta)}, \\ \varrho_2 &= \frac{x - \alpha_2}{\cos(\alpha_2 + \omega + \Theta)} = \frac{y - b_2}{\sin(\alpha_2 + \omega + \Theta)}. \end{aligned}$$

lich hat man nach dem Obigen zur Bestimmung von $oldsymbol{x}$ und $oldsymbol{y}$ die Gleichungen

$$sin(\alpha + \omega + \Theta) - y cos(\alpha + \omega + \Theta) = \mu sin(\alpha - \lambda + \omega + \Theta),$$

$$sin(\alpha, +\omega + \Theta) - y cos(\alpha, +\omega + \Theta) = \mu_1 sin(\alpha, -\lambda_1 + \omega + \Theta),$$

$$\sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) - y\cos(\alpha_2 + \omega + \Theta) = \mu_2\sin(\alpha_2 - \lambda_2 + \omega + \Theta);$$

🕶 denen sich u. A.

$$s = \frac{\mu \sin(\alpha - \lambda + \omega + \Theta) \cos(\alpha_1 + \omega + \Theta) - \mu_1 \sin(\alpha_1 - \lambda_1 + \omega + \Theta) \cos(\alpha + \omega + \Theta)}{\sin(\alpha - \alpha_1)},$$

$$\mathbf{y} = \frac{\mu \sin(\alpha - \lambda + \omega + \Theta) \sin(\alpha_1 + \omega + \Theta) - \mu_1 \sin(\alpha_1 - \lambda_1 + \omega + \Theta) \sin(\alpha + \omega + \Theta)}{\sin(\alpha - \alpha_1)}$$

eriebt.

Da ϱ immer eine positive Grösse sein muss, so kann, wie leicht wiedlen wird, nie ein Zweifel bleiben, wie man den Winkel ω + Θ zu nehmen hat, wenn man denselben mittelst der Formel

$$\tan g(\omega + \Theta) = -\frac{K}{L}$$

berechnet. Weitere Bemerkungen über die obige Auflösung können bir füglich dem Leser überlassen. main die Hittlagensonn & und e mittelet Ber

XV.

Remarques faites à l'occasion du No. XIII. T. IV. p. 113. de ce journal.

Par

Monsieur Ubbo H. Meyer

de Groningue.

Dans l'article cité M. le rédacteur a communiqué une équation générale de M. Bertrand qui sert à trouver la valeur de l'intégrale défini

$$\int_0^x \frac{l(1+x\omega)}{1+\omega^2} d\omega.$$

Cette équation est la suivante

(1)
$$\int_{a}^{x} f(\omega, x) d\omega = \int_{a}^{x} \varphi(x) dx + \int_{a}^{x} \varphi_{2}(x) dx$$

dans laquelle $\varphi(x)$ signifie ce que devient $f(x,\omega)$ lorsqu'on écrix au lieu de ω , et $\varphi_2(\omega)$ ce que devient $\int_a^x \frac{d}{dx} \frac{f(x,\omega)}{d\omega} dx$ en met tant x au lieu de ω après la differentiation et l'intégration. Sam ce long avertissement la formule (1) n'a aucune signification et ce serait donc un grave inconvénient si cette équation ne pourrais s'exprimer d'une manière plus simple. Or on verra avec peu d'attention qu'elle n'est autre chose qu'un cas particulier du principi de la différentiation sous le signe intégral.

En effet, soient a et b des fonctions de x et en désignant pour plus de commodité la dérivée $\frac{d \cdot F(x)}{dx}$ d'une fonction quelconque F(x) par $d_xF(x)$, on a en général

(2)
$$d_x \int_a^b f(\omega, x) d\omega = f(b, x) d_x b - f(a, x) d_x a + \int_a^b d_x f(\omega, x) d\omega$$

d'où l'on tire en particulier, en faisant b=x et a indépendant de x:

(3)
$$d_x \int_a^x f(\omega, x) d\omega = f(x, x) + \int_a^x d_x f(\omega, x) d\omega.$$

Maintenant si l'on fait

$$d_x f(\omega, x) = f'(\omega, x)$$

n aura

t

$$(4) \quad d_{\omega}f(x,\omega) = f'(x,\omega)$$

(5)
$$\int_{-x}^{x} dx f(\omega, x) d\omega = \int_{-x}^{x} f'(\omega, x) d\omega.$$

ais on voit sans peine que l'on aura

(6)
$$\int_{a}^{x} f'(\omega, x) d\omega = \left[\int_{a}^{x} f'(x, \omega) dx \right]_{\omega = a}$$

n admettant que le dérnier membre signifie qu'il faut changer ω n x dans l'expression $\int_{a}^{x} f'(x,\omega)dx$ après l'intégration.

ll suit donc de (5) et (6)

$$\int_a^x dx f(\omega, x) d\omega = \left[\int_a^x f'(x, \omega) dx \right]_{\omega = ix}$$

m d'après (4)

$$\int_{a}^{x} d_{x} f(\omega, x) d\omega = \left[\int_{a}^{x} d_{\omega} f(x, \omega) dx \right]_{\omega = x}$$

æ qui change (3) en

(7)
$$d_x \int_a^x f(\omega, x) d\omega = f(x, x) + \left[\int_a^x d\omega f(x, \omega) dx \right]_{\omega = x}^{\omega}$$

For f(x,x) est le même que ce qu'on a exprimé par $\varphi(x)$ dans la fermule (1) et $\left[\int_a^x d\omega f(x,\omega)dx\right]_{\omega=x}$ est le même que $\varphi_2(x)$ times cette formule. Donc d'après cette notation la formule (4) ou [6] se réduit à

$$d_x \int_{-\infty}^{x} f(\omega, x) d\omega = \varphi(x) + \varphi_2(x),$$

en intégrant par rapport à x entre les limites x=a et x=x

$$\int_{a}^{x} f(\omega, x) d\omega - \int_{a}^{a} f(\omega, a) d\omega = \int_{a}^{x} \varphi(x) dx + \int_{a}^{x} \varphi_{s}(x) dx,$$

puisque $\int_a^a f(\omega,a)d\omega$ est évidemment égal à zero

$$\int_{a}^{x} f(\omega, x) d\omega = \int_{a}^{x} \varphi(x) dx + \int_{a}^{x} \varphi_{2}(x) dx.$$

résulte de ce qui précède que l'équation de M. Bertrand n'est plu cas particulier de l'intégrale de la formule qui sert à diffémier sous le signe intégral les intégrales définies par rapport à variable dont les limites sont des fonctions, et que par consépent toutes les conséquences que l'on en peut faire se déduiront aussi de la formule équivalente (3) et a fortiori de la formule genérale (2).

Ainsi pour trouver la valeur de l'intégrale définie

still while It

$$y = \int_0^x \frac{l(1+x\omega)}{1+\omega^2} d\omega$$

l'on différentie par rapport à x, et la formule (3) donne

(9)
$$d_x y = \frac{l(1+x^2)}{1+x^2} + \int_0^x d_x \frac{l(1+x\omega)}{1+\omega^2} d\omega = \frac{l(1+x^2)}{1+x^2} + \int_0^x \frac{\omega d\omega}{(1+\omega^2)(1+x\omega)} d\omega$$

mais on a way frank(a) who a hard a ship a ship a ship a

$$\frac{\omega}{(1+\omega^2)(1+x\omega)} = \frac{1}{1+x^2} \left(\frac{x}{1+\omega^2} + \frac{\omega}{1+\omega^2} - \frac{x}{1+x\omega} \right)$$

d'où

$$\int_0^x \frac{\omega d\omega}{(1+\omega^2)(1+x\omega)} = \frac{1}{1+x^2} (x.\arctan x + \frac{1}{2}l(1+x^2) - l(1+x^2)$$

En substituant cette valeur dans (9) on obtient

$$2d_x y = \frac{l(1+x^2)}{1+x^2} + \frac{2x \cdot \arctan \cdot x}{1+x^2}$$

équation que l'on peut écrire sous la forme

$$2d_x y = l(1+x^2)d_x \arctan x + \arctan x d_x l \cdot (1+x^3)$$
$$= d_x[l(1+x^2) \cdot \arctan x]$$

et en intégrant par rapport à x:

$$2y = l(1+x^2) \cdot \arctan \cdot x + C.$$

La quantité C indépendante de x est d'après (8) égale à zén. Donc on a

$$\int_0^x \frac{l(1+x\omega)}{1+\omega^2} d\omega = \frac{1}{2}l(1+x^2) \cdot \arctan \cdot x.$$

Quant à la formule

$$\int_{a}^{x} \psi(x) F(x) dx = \psi(x) \int_{a}^{x} F(x) dx - \int_{a}^{x} (d_{x} \psi(x) \int_{a}^{x} F(x) dx) dx$$

que l'on a déduite de l'équation (1) et la quelle offre une extense du principe de l'intégration par partie, elle s'obtient de même de l' quation (3), mais l'équation (2) nous donne la formule plus générale

(10)
$$\int_{u}^{v} \psi(x) F(x) dx = \psi(v) \int_{a}^{v} F(x) dx - \psi(u) \int_{a}^{u} F(x) dx$$
$$- \int_{u}^{v} (d_{x} \psi x) \int_{a}^{x} F(x) dx dx$$

u et v désignant des fonctions quelconques de x et a une constante. Cependant on n'a pas besoin de transformer (2) pour obtenir la formule précédente, parcequ'on y parviendra immédiatement au moyen de la formule connue:

$$d_x[\psi(x)\,\varphi(x)] = \psi(x)d_x\varphi(x) + d_x\psi(x)\,,\,\varphi(x).$$

Car en intégrant entre les limites a et v par rapport à x, on aura

$$\int_{u}^{v} dx [\psi(x)g(x)] dx = \int_{u}^{v} \psi(x) dx g(x) dx + \int_{u}^{v} dx \psi(x) g(x) dx;$$

mais

$$\int_{u}^{v} dx [\psi(x)\varphi(x)] dx = \psi(v)\varphi(v) - \psi(u)\varphi(u),$$

d'où

$$\psi(v)g(v) - \psi(u)g(u) = \int_{u}^{v} \psi x d_{x}g(x) dx + \int_{u}^{v} d_{x}\psi(x)g(x) dx.$$

Posons

$$g(x) = \int_{a}^{x} F(x) dx,$$

on aura

$$g(v) = \int_a^v F(x) dx, \ \varphi(u) = \int_a^u F(x) dx \ \text{et} \ dx \varphi(x) = F(x);$$

par conséquent

$$\psi(v) \int_{a}^{v} F(x) dx - \psi(u) \int_{a}^{u} F(x) dx = \int_{u}^{v} \psi(x) F(x) dx$$
$$+ \int_{u}^{v} (d_{x} \psi(x) \int_{a}^{x} F(x) dx) dx.$$

En renversant les termes on obtient la formule (10), par laquelle l'on intègre par parties entre des limites quelconques.

The state of the s

Wound die Sinne der Wind eleinen aberem Diebehriefen artitemetriche d'regression bilden, so bilden eine geder in die Landgrens Richer aufla Arbeiten diese Liconomien und erformen der Prop-

marghes and, so and mar hours our time triness are

Uebungsaufgaben für Schüler.

City with the constant series and desire and series Aufgaben aus den Cambridge problems, proposed by the moderators to the caudidates for mathematical honors at the general examination 1842 - 43 und 1843.

Man soll beweisen, dass die Summe eines Bruchs und seines

reciproken Werths immer grösser als 2 ist.

after all head difficulty meeting only a for the party of

Man soll beweisen, dass, wenn O den von den Diagonalen eines Parellelogramms, dessen Seiten a, b unter dem Winkel a gegen einander geneigt sind, eingeschlossenen Winkel bezeichnet, jederzeit Mintelpunk to state to dry Chephanes strongers - on whereh

tang
$$\Theta = \frac{2ab \sin \alpha}{a^2 - b^2} = \frac{2ab \sin \alpha}{(a+b)(a-b)}$$

of and a polyery

Wenn

ton doing place Atlanta

nine men (5) margianeri &

$$\cos \Theta^2 = \frac{\cos \alpha}{\cos \beta}, \cos \Theta_1^2 = \frac{\cos \alpha_1}{\cos \beta}, \frac{\tan \theta}{\tan \theta} = \frac{\tan \alpha}{\tan \alpha}$$

ist, so ist immer

Wenn E und F die Punkte bezeichnen, in denen die Seiter AC und AB eines Dreiecks von den auf sie von den gegenüberste henden Spitzen B und C gefällten Perpendikeln getroffen werden, Nendi mun ille fele Selne eines Kerelachnites, rammi tai os

$$BC = AB \cdot BF + AC \cdot CE$$

Wenn a, b, c die Seiten und A, B, C die gegenüberstehenden Winkel eines ebenen Dreiecks sind, und r den Halbmesser des un dieses Dreieck beschriebenen Kreises bezeichnet, so ist immer-

$$a \cos A + b \cos B + c \cos C = 4r \sin A \sin B \sin C$$

Wenn die Sinus der Winkel eines ebenen Dreiecks eine arithmetische Progression bilden, so bilden auch jederzeit die Cotangenten der halben Winkel dieses Dreiecks eine arithmetische Progression.

Wenn A, B, C und A', B', C' Punkte in der Peripherie eines Kreises, und die Linien AB, AC den Linien AB', A'C' beziehungsweise parallel sind, so sind auch jederzeit die Linien BC

und B'C einander parallel.

Kin rechtwinkliges Dreieck durch eine auf seiner Hypotenus senkrecht stehende Linie zu halbiren.

Wenn zwei Kreise, deren Halbmesser α und δ sind, sich von Aussen berühren, und Θ den von zwei gemeinschaftlichen Berührungslinien dieser beiden Kreise eingeschlossenen Winkel bezeichnet, so ist immer

$$\sin \Theta = \frac{4(a-b)\sqrt{ab}}{(a+b)^2}.$$

Wenn die Zahl n sich in q Quadrate zerlegen lässt, so lässt die Zahl 2(q-1)n sich immer in q(q-1) Quadrate zerlegen.

Die stereographische Projection eines Cubus auf einer auf seiner Diagonale senkrecht stehenden Ebene ist, wenn das Auge sich in der verlängerten Diagonale befindet, ein gleichseitiges Sechseck. Befindet sich das Auge in einer der Diagonale gleichen Entfernung von dem Cubus, so verhalten sich die Sinus zweier einander benachbarten Winkel dieses Sechsecks wie 8:5 zu einander.

Ein leuchtender Punkt befindet sich in der grossen Axe einer Ellipse in der Entfernung w vom Mittelpunkte; man soll beweisen, dass die Entfernung wx des Bildes nach der xten Reflexion vom Mittelpunkte durch die Gleichung

$$\frac{ae - (-1)^x u_x}{ae + (-1)^x u_x} = \left(\frac{1+e}{1-e}\right)^{\frac{1}{2}x} \frac{ae - u}{ae + u}$$

gefunden wird.

Sätze von den Kegelschnitten, welche zu beweisen sind.

On advance, desidence and ego, a contant archive the agreement of the police of the tradition of the contant of

partial interest are early at the Read Land Land Land Land Land

Von Herrn Fr. Seydewitz, Oberlehrer am Gymnasium zu Heiligenstadt.

Nennt man eine jede Sehne eines Kegelschnittes, welche durch einen Brennpunkt geht, eine Brennsehne, und je zwei solche zu einander rechtwinklige Sehnen zwei zugeordnete Brennsehnen des-

selben, so hat man die Sätze:

1. In jeder Ellipse und Parabel ist die Summe, und in jeder Hyperhel ist die Summe oder der Unterschied der reciproken Werthe der Stücke, in welche eine Brennsehne durch den Brennpunkt zerlegt wird, jenachdem letztere innerhalb oder ausserhalb der Hyperbel liegt, constant, und zwar viermal so gross als der reciproke Werth des Parameters.

2. In jeder Parabel ist die Summe der reciproken Werthe je zweier zugeordneter Brennsehnen gleich dem reciproken Werthe des Parameters, in jeder Ellipse gleich der Summe der reciproken Werthe des Parameters und der Hauptachse, und in jeder Hyperbel ist, wenn beide Brennsehnen innerhalb oder beide ausserhalb derselben liegen, die Summe; dagegen, wenn die eine innerhalb, die andere ausserhalb liegt, der Unterschied ihrer re-

ciproken Werthe gleich dem Unterschiede der reciproken Werthe des Parameters und der Hauptachse.

3. In jeder Parabel ist die Summe der reciproken Werthe der Rechtecke zwischen den durch den Brenupunkt bestimmten Abschnitten je zweier zugeordneter Brennsehnen dem reciproken Werthe des Quadrates des halben Parameters, in jeder Ellipse der Summe der reciproken Werthe der Quadrate des halben Parameters und der halben Nebenachse, und in jeder Hyperbel ist, wenn beide Brennsehnen innerhalb oder beide ausserhalb liegen, die Summe; dagegen, wenn die eine inner-halb, die andere ausserhalb liegt, der Unterschied jener reciproken Werthe dem Unterschiede der reciproken Werthe der Quadrate des halben Parameters und der halben Nebenachse gleich.

4. In jeder gleichseitigen Hyperbel sind je zwei zugeordnete Brennsehnen von gleicher Länge, und die Rechtecke zwischen ihren durch den Brennpunkt be-

stimmten Abschnitten von gleichem Inhalte.

to the west of the state of the

a nogglous walcolor can be out in manifest and a des

5. Die Summe der reciproken Werthe der Quadrate über den vier Abschnitten, in welche je zwei zugeord. nete Brennsehnen im Brennpunkte getheilt werden, ist für die Parabel 24mal so gross als der reciproke Werth des Quadrates des Parameters, und für die Ellipse oder Hyperbel 24mal so gross als der reciproke Werth des Quadrates des Parameters, weniger oder mehr dem Dop-pelten des Quadrates der halben Nebenachse.

6. In jeder Ellipse ist die Summe, und in jeder Hy-perbel ist der Unterschied der Rechtecke zwischen zwei Paar Zuglinien, welche von beiden Brennpunkten nach den Endpunkten zweier zugeordneter Durchmesser gezogen werden, von unveränderlichem Inhalt, und zwat der Summe oder dem Unterschiede der Quadrate der halben Achsen gleich.

or the party of the year

The second of th

Miscellen.

with strength of other partitions have produced the In Schumachers astronomischen Nachrichten No. 491. S. 171. hat Herr Professor Anger zu Danzig die folgende interessante Bemerkung mitgetheilt.

Wenn man unter dem Höhendreieck eines Dreiecks das Dreieck versteht, welches durch Verbindung der Fusspunkte der drei Höhen des gegebenen Dreiecks durch gerade Linien entsteht, so giebt es nischen dem Radius des um das gegebene Dreieck beschriebenen mises, dem Radius des in dasselbe beschriebenen Kreises, dem dius des in das Höhendreieck beschriebenen Kreises, und den ei Winkeln des gegebenen Dreiecks eine merkwürdige Relation, weichnet man nämlich den Radius des um ein Dreieck beschrieben Kreises durch R, den Radius des in dusselbe beschriebenen mises durch r, den Radius des in sein Höhendreieck eingeschrieben Kreises durch e, so ergeben sich die Cosinusse der drei inkel des gegebenen Dreiecks durch die Auflösung der folgenden bischen Gleichung:

$$\cos^2 \alpha - (1 + \frac{r}{R})\cos^2 \alpha + \frac{r^2 + 2Rr + R\varrho}{2R^2}\cos \alpha = \frac{\varrho}{R}.$$

ert Professor Anger bemerkt noch, dass sich viele interessante igonometrische Sätze aus dieser Gleichung ableiten lassen, die egen ibrer einfachen Form einige Aufmerksamkeit zu verdienen deine.

G.

Die Seiner der renigtaben Warthe der Engenstelle aber den der in ber den der seinen zur gereichte der Rechner im Hermannen der gerheitte werden, bei die Parabet Timoleo genon ale der reciprate werden.

care at a contract of a part of a land of a hard of

Eine Rechnungsspielerei

zur Sprache gebracht von Herrn Professor Hessel

Bei der bekannten Aufgabe, nach welcher man die Zahlen bis 9 so in ein aus 9 Feldern bestehendes quadratisches Täfel-

then wie $\begin{pmatrix} abc \\ def \\ ghi \end{pmatrix}$ einschreiben soll, dass die Summen a + b + c,

$$d+e+f$$
, $g+h+i$, $a+d+g$, $b+e+h$, $c+f+i$, $a+e+i$, $c+e+g$ gleich gross werden, ist $e=5$, z. B. (951).

Man ändere nun vorstehende Aufgabe dahin ab, dass gefordert vird, es soll a+b+c=d+e+f=g+h+i=a+d+g=b+e+h=c+f+i=a+e+i aber verschieden von i+e+g, und e eine von 5 verschiedene Zahl sein.

Miscollon

Auszug aus einem Briefe des Herrn G. D. E. Weyer, Assistenten an der Sternwarte zu Hamburg, an den Herausgeber,

Die von Gerling, Hansen, Clausen, so wie von Euer etc. t bearbeitete geodätische Aufgabe gehört nach meiner Meinung len einfachen und nützlichen Problemen, die beim ersten An-

blick die Auflösung zu sliehen scheinen. So sindet sich die leichtere umgekehrte Aufgabe z. B. fast in allen Navigationsbüchen, während die gegenwärtige wohl mit demselben Rechte einen Plat darin verdiente, indem die unsichere Messung einer Standlinie auf dem Wasser dabei wegfällt und zugleich die magnetische Declimition des Compasses (mit Einschluss der Lokalattraction) bestimm wird. Ich sehe solche Aufgaben gerne historisch nachgewieset. Hier ist ein Beitrag dazu aus William Payne's Elements of Trignometrie, London 1772:

Having the distance of two objects A and B (Taf. II. Fig. 9) with the angles observed at the stations C and D; it is required to find the distance between the stations C and D.— Construction Upon AB describe segments of circles that will contain the given angles ACB, ADB, make the angle ABE = ADC, draw AE, upon AE describe a segment of a circle AFCE, that will contain the supplement of the angle ACD, cutting the circle ACB in C draw ECD, and the thing is evidently done.— Calculation In the triangle CDA are given all the angles, and by taking CB at pleasure (suppose 1000) we may find CA etc.

Noch einige Aufgaben.

1. Wenn die Mittelpunkte A, B, C dreier Kreise in einer geraden Linie liegen, und die Kreise B und C den Kreis I w Innen, sich selbst von Aussen berühren, so ist immer der aussehalb der Kreise B und C liegende Theil der Area des Kreises der Area des über der die beiden Kreise B und C berührenden Sehne des Kreises A beschriebenen Halbkreises gleich.

2. Die Seiten eines ebenen Dreiecks seien den Wurzeln im Gleichung

$$x_1 + ax_2 + bx + c = 0$$

proportional: man soll die Summe der Cosinus der Winkel diem Dreiecks finden.

3. Aus drei gegebenen Punkten als Mittelpunkten drei sie gegenseitig berührende Kreise zu beschreiben.

stay b.W. M. all all agently such after the manner

the State of the Charles on the State of the

XVIII.

the state of the s

A STATE OF THE PARTY OF THE PAR

Theorie der involutorischen Gebilde nebst Anwendungen auf die Kegelschnitte.

Von

Herrn Fr. Seydewitz,
Oberlehrer am Gymnasium zu Heiligenstadt.

(Fortsetzung des Aufsatzes No. XXX. im dritten Hefte des vierten Theils.)

ber das Wesen und die Eigenschaften der einem Syme von Kegelschnitten gemeinschaftlichen Sekanten und Tangentendurchschnitte.

High property of the same of t

\$. 5.

wei in einer Ebene beliebig liegende Kegelschnitte.

Steht durch unmittelbare Auschauung fest, dass eine Ellipse dirgend ein anderer Kegelschnitt, welche in einer bene beliebig liegen, wenn sie einen Punkt gemein ben, ohne sich in ihm zu berühren, nothwendig einen weiten, und wenn einen dritten, nothwendig einen weiten Punkt gemein haben müssen, so zeigt man das nämte von zwei beliebigen Kegelschnitten, indem man alle ihre mat einem beliebigen Punkte des Raumes durch Gerade verdet und die so erhaltenen Kegel mit einer Ebene schneidet, welcht einer durch den gemeinsamen Scheitel gehenden und einen der Egelschnitte weder schneidenden noch berührenden Ebene parallel und hieraus schliesst man dann, dass zwei beliebige Kegelte, welche eine Tangente gemein haben, ohne sich selbst derselben zu berühren, nothwendig eine zweite u. s. w. ge-

vacil V.

mein haben müssen, weil die Polar-Kegelschnitte derselben in zug auf einen beliebigen dritten °) einen Punkt und folglich z

Punkte gemein haben.

Es seien nun in einer Ebene zwei Kegelschnitte K, K_1 beliebiger Gestalt und Lage gegeben; es sei A eine beliebiger rade dieser Ebene, und B, B_1 die harm. Pole von A für K, Ferner seien a, b, c, d und a_1 , b_1 , c_1 , d_1 der Reihe nund beziehlich die harm. Polaren der Punkte a, b, c, b von für K, K_1 , und die Punkte B, B_1 mit a, b, c, b durch Strahlen a', b', c', d'; a'₁, b'₁, c'₁, d'₁ verbunden; so s je zwei Strahlen a, a'; b, b' für K, und a_1 , a'₁; b₁, b'₂, für K₁ zug. harmonische Polaren. Man hat also nach §. 4. L. jeden der Punkte B, B₁ zwei involutorische, a potiori also proj tivische Strahlbüschel B und B', B₁ und B'₁, von denen überdi B' und B'₁ perspektivisch sind, nämlich:

$$B(a, b, c, d, ...) = B'(a', b', c', d', ...) \equiv A(a, b, c, b, ...)$$

$$\equiv B'_1(a'_1, b'_1, c'_1, d'_1, ...) = B_1(a_1, b'_1, c_1, d_1, ...),$$

also ist auch

$$B(a, b, c, d...) = B_1(a_1, b_1, c_1, d_1...).$$

1. Die harmonischen Polaren aller Punkte einer beliebigen Geraden in Bezug auf zwei in einer Ebene beliebig liegende Kegelbig liegende Kegelschni

$$B(a, b, c, d...) \equiv A'(a', b', c', b'...) = A(a, b, c, b...) \Rightarrow A_1(a_1, b_1, c_1, b_1)$$

= $A'_1(a'_1, b'_1, b'_1, b'_1) \equiv B_1(a_1, b_1, c_1, d_1, ...);$

also auch $B(a,b,e,d\ldots)=B_1(a_1,b_1,e_1,d_1\ldots)$, d. h. die harm schen Pole der Tangenten von K_1 für K liegen auf einem dritten gelschnitte K_2 . Ist nun e_1 die Tangente in B_1 , so ist e die Verdungslinie von B und B_1 , e der gegenseitige Durchschnitt von A, A_1 , e_1 der Berührungspunkt von A_1 , also sind auch die harmonische Polaren aller Punkte von K_2 für K Tangenten von K_1 . Haben zwei Kegelschnitte eine Tangente gemein, so ist der harmonische derselben für K ein gemeinschaftlicher Punkt ihrer Polar-Kegelschröfür K, und die harmonischen Polaren der beiden gemeinschaftlichen Angenten der ersteren Punkte der letzteren sind gemeinschaftliche Tangenten der ersteren

^{°)} Sind nämlich K, K₁ zwei beliebige Kegelschnitte, A, A₁, α, β, γ, δ Tangenten von K₁, und B, B₁ α₀, β₀, γ₀, δ₀.... die harmonischen I derselben für K; sind ferner a, b, c, b.... und a₁, b₁, c₁, b₁.... Durchschnittspankte von A und A₁ mit α, β, γ, δ, und a₂, b, c, d und a₁, b₁, c₂, d₁.... die Strahlen, welche beziehlich B und B₁ α₀, β₀, γ₀, δ₀.... verbinden, so sind a, b, c, d der Reihe nach harmonischen Polaren von a, b, c, b...., und a₁, b₁, c₁, d₁.... die l monischen Polaren von a₁, b₁, c₁, b₁.... für K; also sind die Pun a′, b′, c′, b′...., wo A die a, b, c, d.... schneidet, die zugeordneten monischen Pole von a, b, c, b..., und die Durchschnittspunkte a′₁, c′₁, b′₁.... von A₁ mit a₁, b₁, c₁, d₁.... sind die zug. harm. Pole a₁, b₁, c₁, b₁.... Nun aber ist nach §. A. 1. und Einleitung II.

eise auf dem Umfange dritten Kegelschnitelcher auch die beiden nischen Pole jener en enthält.

a, der gegenseitige Durchschnitt der harmonischen Polaren so ist auch a der gegenseitige Durchschnitt der harmoniPolaren von a, für K, K,; daber nennt Herr Poncelet solei Punkte a, a, reciproke oder Wechselpunkte in Bezug K, und in demselben Sinne sollen zwei Gerade, deren jede monischen Pole der anderen in Bezug auf K, K, enthält, selstrahlen; ferner soll der Kegelschnitt, dessen sämmtlinkte mit denen einer Geraden A Paare von Wechselpunkten, der Wechselpunkt-Kegelschnitt dieser Geraden, ner, dessen sämmtliche Tangenten mit den Strahlen eines Paare von Wechselstrahlen bilden, der Wechselstrahegelschnitt dieses Punktes — in Bezug auf K, K,

Wechselpunkt-Kegelschnitte zweier verschiedenen Geraden in Bezug auf K, K, haben nothwendig einen Punkt q,, den Wechselpunkt ihres Durchschnittes q gemein. a) Besie sich nun nicht in diesem Punkte q,, so haben sie nothsie sich nun nicht in diesem Punkte q₁, so haben sie notheinen zweiten Punkt p gemein; die harmonischen Polaren
Punktes p convergiren sowohl auf A als auf A', ohne durch
gehen; also fallen sie in eine einzige Gerade P zusammen;
i diese Gerade nun jede Gerade der Ebene in einem Punkte
let, dessen harmonische Polaren für K, K₁ durch p geben,
en die Wechselpunkt-Kegelschnitte aller Geraden für K, K₁
inkt p gemein. b) Berühren sie sich in q₁, so seien R, R'
rmonischen Polaren von q₁, die also durch q gehen müssen;
B' der harmonische Pol von R' für K, B₁ der harmonische o R für K_1 , und es heisse q_1 als harmonischer Pol von R und von R' für K_1 beziehlich B, B_1 . Denkt man sich nun echselpunkt-Kegelschnitte von R und R', und erwägt, dass raden BB', B,B', die harmonischen Polaren von q für K, nd, und dass in den projektivischen Strahlbüscheln B, B, 1), welche den Wechselpunkt-Kegelschnitt von R(R') erdie Tangente in $B(B_1)$ dem gemeinschaftlichen Strahle B'B', entspricht, so sieht man, dass die Geraden B, B und jede den anderen Kegelschnitt in q. berühren. Bildeten n eine gemeinschaftliche Tangente, so hätte der Punkt q für K, einerlei harmonische Polare; wo aber nicht, so hätte neue Paar von Wechselpunkt-Kegelschnitten einen zweiten p gemein, welcher für K und K, einerlei harmonische Poben und sämmtlichen Wechselpunkt-Kegelschnitten gemeinich angehören müsste.

Sind in einer Ebene zwei Kegelschnitte von be-

die beiderseitigen Betrachtungen dem Wesen nach allemal eins sind, wird man die eine jedesmal gern erlassen.

liebiger Gestalt und Lage gegeben, so giebt esind Ebene allemat

einen Punkt p, dessen harmonische Polaren in Bezug auf beide Kegelschnitte in eine einzige Gerade P zusammenfallen.

Dieser Punkt p liegt nun entweder 1) innerhalb be Kegelschnitte K, K_1 , oder 2) innerhalb des einen und serhalb des anderen, oder 2) innerhalb beider, und sen Fällen entsprechend wird die Gerade P entweder keine beiden, oder nur einen, oder beide durchschneiden. Die Invonen zug, harmonischer Polaren des Punktes p in Bezug auf K, bestehen nach §. 4. 1. im Falle 1) beide aus gleic genden, im Falle 2) die eine aus gleichliegenden, andere aus ungleichliegenden, im Falle 3) beide aus gleichliegenden Gebilden; daher haben sie nach §. 3. Falle 1) und 2) allemal ein Paar zugeordnete Strahlen P_1 , F_2 mein, im Falle 3) aber nur dann, wenn die heiden von p a henden Tangentenpaare sich ein- oder ausschliessen. Diese den P_1 , P_2 haben die Eigenschaft, dass eine jede die harmoni Pole der anderen für K, K_1 enthält, Pole, welche übrigens auf P liegen müssen; also schneidet eine jede die P in Punkte P_2 , P_1 , der in Bezug auf K und K_1 der harmonisch der anderen (P_2, P_1) ist. Von den beiden Involutionen zug monischer Pole, welche einer dieser Geraden, z. B. P ange sind zwei jener drei Punkte P, P_1 , P_2 , also hier P_1 , P_2 , ein zug. Paar; bedenkt man also, dass P_1 , P_2 beide ausserhalb Kegelschnittes $K(K_1)$ liegen müssen, wenn P in demselben dass der eine innerhalb, der andere ausserhalb, wenn P ausse desselben liegt, so ergeben sich als die einzigen Lagen, dere Punkte P, P_1 , P_2 in den genannten drei Fällen fäbig sind gende:

1ster und 3ter Fall.

p innerhalb K und innerhalb K_1 ; p_1 ausserhalb K und ausserhalb K_1 ; p_2 ausserhalb K und ausserhalb K_1 ;

2ter und 3ter Fall.

p inverhalb K und ausserhalb K_1 ; p_1 ausserhalb K und ausserhalb K_1 ; p_2 ausserhalb K und innerhalb K_1 ;

wo jeder der drei Punkte mit den anderen verwechselt w

Offenbar aber muss von zwei beliebigen Kegelschnitten entweder a) der eine ganz innerhalb des anderen oder

jeder ganz ausserhalb des anderen, oder c) zum Theil innerhalb, zum Theil ausserhalb des anderen liegen. Im Falle a) konnen von den früheren drei Fällen nur 1) und 3) eintreten; denn läge p innerhalb des äusseren und ausserhalb des inneren Kegelschnittes, so würde p, oder p2 ausserhalb des äusseren und innerhalb des inneren liegen müssen, was unmöglich ist. Tritt aber der Fall 3) ein, d. h. hegt der einzelne Punkt p, den zwei Kegelschnitte allemal besitzen, ausserhalb des inneren und des ausseren, so schneidet die Gerade P beide in zwei Punktenpaaren, welche sich einschliessen; also existiren die Punkte p1, p2 im Falle a) allemal. Im Falle b) ist der Fall 1) nicht denkbar, und da im Falle 3) die Gerade P die Kegelschnitte in zwei Punktenpaaren schneidet, die sich ausschliessen, so existiren auch im Falle b) die Punkte p1, p2 unbedingt. Im Falle c) endlich haben die Kegelschnitte, da Berührungspunkte ausgeschlossen sind, entweder vier oder nur zwei Punkte gemein. Ist das erstere, so bilden die vier Punkte ein vollständiges Viereck, dessen Gegenseiten sich offenbar in drei Punkten p, p, p, schneiden. Demnach kann der Umstand, dass zwei Kegelschnitte nur einen einzigen Punkt p in ihrer Ebene lesitzen, einzig nur dann statt finden, wenn sie bloss zwei Punkte gemein haben. Und zwar findet er dann nothwendig statt; denn sonst könnte man einen jeden der gemeinschaftlichen Punkte a, b, z. B. a, mit einem der Punkte p, p, p, z. B. mit yn durch eine Gerade ap, verbinden, welche nicht in die Richtung ab fiele, und die folglich jeden der Kegelschnitte K, K, in where a_i are the first of the property of

Tangenten gemein haben, auch nur eine Gerade P, und folglich meh nur einen Punkt p besitzen. Hieraus folgt dann, dass sie ellemal und nur zwei Punkte gemein haben, und umgekehrt: haben zwei Kegelschnitte nur zwei Punkte gemein, so haben ihre Polar-Kegelschnitte in Bezug auf irgend einen dritten nur zwei Tangenten, also auch nur zwei Punkte, also die ursprünglichen

allemal und nur zwei Tangenten gemein.

3. Haben zwei in einer Ebene beliebig liegende Ke-

Westernberg bilden w

ur zwei Punkte gemein, nur zwei Tangenten gen haben sie allemal und mein, so haben sie allemal ur zwei Tangenten genein.

Tangenten genein.

4. Zwei in einer Ebene beliebig liegende Kegeltchnitte haben allemal drei zugeordnete harmonische
fole und drei zugeordnete harmonische Polaren genein, wenn sie einerseits entweder keinen oder vier
buchschnittspunkte, oder wenn sie andererseits enttoder keine oder vier Tangenten gemein haben, und
twar a) wenn einer der Kegelschnitte ganz innerhalb
te anderen liegt, so liegen zwei jener drei Pole ausser-

halb, der dritte innerhalb beider, und zwei jener dre Polaren schneiden beide, die dritte keinen; b) wen ein jeder Kegelschnitt ganz ausserhalb des andere liegt, so liegt einer der drei Pole ausserhalb beiden und in jedem der Kegelschnitte liegt einer der beide anderen; eine der drei Polaren schneidet beide, un jede der beiden anderen nureinen, nämlich denjenigen welchen die andere nicht schneidet; und c) wenn si sich in vier Punkten durchdringen, so liegen die dre Pole und Polaren entweder wie im Falle a) oder wie it Falle b). Haben sie endlich nur zwei Durchschnitts punkte oder Tangenten gemein, so giebt es in ihre Ebene nur einen, aber allemal einen Punkt, dessen har monische Polaren in Bezug auf beide zusammenfallen und dieser Punkt liegt ausserbalb beider.

Man sieht leicht voraus, dass die Punkte p, p_1 , p_2 und di Geraden P, P_1 , P_2 ganz eigenthümliche Eigenschaften in sich ve einigen werden. Denn diese Geraden allein sind es, deren Weckselpunkt-Kegelschnitte sich auf einen Punkt, und jene Punkte alein sind es, deren Wechselstrahlen-Kegelschnitte sich auf ein

Gerade reduciren.

Der Wechselpunkt-Kegelschnitt von A geht also jetzt in e System zweier Geraden über, deren eine (P) die harmonischen Po von A, die andere die Wechselpunkte von A enthält; und zw ist letztere selbst ein Strahl von p, weil die harmonischen Polare des Durchschnittes von A und P durch p gehen müssen. Aehnl cher Weise geht der Wechselstrahlen-Kegelschnitt eines Punkte von P in ein System zweier Punkte über, deren einer (p) die ha monischen Polaren jenes Punktes, der andere die Wechselstrahle desselben enthält, und dieser liegt auch auf P.

Zwei Strahlen eines Punktes p, p_1, p_2 , deren Punkte paa weise Wechselpunkte sind, sollen zwei Wechselpunktstrak len, und zwei Punkte einer Geraden P, P_1, P_2 , deren Strahlpaarweise Wechselstrahlen bilden zwei Wechselstrahlen punk

heissen.

Aus dem Vorigen ergiebt sich eine lineäre Construktion Punktes p, wenn K, K_1 und ein beliebiger Strahl von p gegebsind.

Es sei jetzt A eine beliebige Gerade, und B, B_1 seien il harmonischen Pole für K, K_1 ; durch p seien die Strahlen a, b, d... gezogen, welche A in a, b, c, b... schneiden, und durch denselben Punkt nach den Wechselpunkten a_1 , b_1 , c_1 , b_1 ... a, b, c, b... die Strahlen a_1 , b_1 , c_1 , d_1 ...; endlich werde ent der B oder B_1 mit a, b, c, b... und a_1 , b_1 , c_1 , b_1 ... durch Strahlen a', b', c', d'... und a', b', c', d', ... verbunden; so einmal

 $p(a, b, c, d...) \equiv B(a', b', c', d'...),$

odann
$$B(a',\ b',\ c',\ d'\ldots) = B(a'_1,\ b'_1,\ c'_1,\ d'_1\ldots),$$

reil die Strahlenpaare a', a', ; b', b',, als zugeordnete barmo-ische Polaren für K, eine Involution bilden; endlich ist

$$B(a'_1, b'_1, c'_1, d'_1, \ldots) = p(a_1, b_1, c_1, d_1, \ldots),$$

eil die Punkte p, B, a, b, c, b, auf dem Wechselpunktegelschnitte von A liegen. Demnach ist auch

$$p(a, b, c, d...) = p(a_1, b_1, c_1, d_1...)$$

her je zwei Strahlen a, a, ; b, b, ; ... sind Wechselpunktstrahlen; es nd also nicht nur ein Punkt a, wo a die A, und ein Punkt a,,
o a, den Wechselpunkt-Kegelschnitt schneidet, sondern auch
n Punkt, wo a, die A, und ein Punkt, wo a den Wechselpunktegelschnitt schneidet, sind Wechselpunkte von einander, d. h. die trahlen a, a, entsprechen sich in doppeltem Sinne; also ist

$$(a, b, c, d \dots a_1, b_1, c_1, d_1 \dots) = p(a_1, b_1, c_1, d_1 \dots a, b, c, d \dots);$$

b. die Wechselpunktstrahlen eines Punktes p, p_1, p_2 ir K, K, bilden eine Involution von Strahlen; und gleider Weise bilden die Wechselstrahlenpunkte einer Geaden P, P_1, P_2 eine Involution von Punkten.

Die Hauptstrahlen einer Involution von Wechselpunktstrahlen blen Hauptwechselpunktstrahlen, und die Hauptpunkte einer ivolution von Wechselstrahlenpunkten sollen Hauptwechseltrahlenpunkte heissen. In jedem der ersteren fallen zwei Wechselpunktstrahlen, in jedem der letzteren zwei Wechselstrahlenpunkte usammen; jener besitzt also die charakteristische Eigenf chaft, dass die Wechselpunkte aller seiner Punkte auhm selber liegen; dieser die, dass alle seine Strahlen ihre Vechselstrahlen in ihm selber schneiden. Man kann daer als sekundäre Definition der Hauptwechselpunktstrahlen ind der Hauptwechselstrahlenpunkte aufstellen, dass die zugeordeten harmonischen Pole der einen, und die zugeordneten harmoischen Polaren der anderen in Bezug auf den einen Kegelschnitt s zugleich auch in Bezug auf den anderen sind, und insofern önnte man einen jeden Hauptwechselpunktstrahl eine Gerade ereinigter Paare zugeordneter harmonischer Pole bei-Kegelschnitte, und jeden Hauptwechselstrahlenpunkt einen itelpunkt vereinigter Paare zugeordneter harmohiber Polaren beider Kegelschnitte nennen. Fasst man dich die Hauptpunkte der Involution jener Pole, und die Hauptuhlen der Involution dieser Polaren ins Auge, so begreift man, ss die harmonischen Polaren eines solchen Hauptpunktes (wenn existirt) in Bezug auf K und K, durch diesen Punkt selber hen, und dass die harmonischen Pole eines solchen Hauptstrahles ihm selber liegen müssen, die hersterer ist ein Durch schnitts.

f ihm selber liegen müssen, d. h. ersterer ist ein Durchschnittsnkt, letzterer eine Tangente beider Kegelschnitte. Als Ftiäre Definition der Hauptwechselpunktstrahlen und der uptwechselstrahlenpunkte ergiebt sich daher, dass jene gemein-

stain sich irgnot einen mentalbrites Deutscha 22 gri begannt

schaftliche Sekanten, diese gemeinschaftliche Tangentendurchschnitte beider Kegelschnitte sind; und zwar heissen sie reell und ideal, jenachdem jene Hauptpunkte und Hauptstrah-

len existiren, oder nicht.

Gleicher Weise gehören zu jeder Involution von Wechselstrahlenpunkten einer Geraden P, P_1 , P_2 nicht nur zwei der Punkte p, p_1 , p_2 , sondern auch die heiden harmonischen Pole n, n_1 ; n', n'_1 eines jeden Hauptwechselpunktstrahles S, S_1 , welcher dem dritten

angehört.

Jedes Paar Hauptwechselpunktstrahlen eines Punktes p, p_1 , p_2 heisst ein Paar zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten, und jedes Paar Hauptwechselstrahlenpunkte einer Geraden P, P_2 heisst ein Paar zugeordnete gemeinschaftliche Tangentendurchschnitte; und wieder heisst ein Paar der ersteren einem Paare der letzteren zugeordnet, wenn jenes einem Punkte p, und dieses einer Geraden P zugehört, welche die harmonische Polare von p für K, K, ist.

Es ist nun die Frage, ob zwei Kegelschnitte 1) jedesmal ein Paar zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten oder Tangentendurch

Paar zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten oder Tangentendurchschnitte, und 2) ob auch jedesmal zwei zugeordnete Paare zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten und Tangentendurchschnitte besitzen?

1) Fasst man alle Eigenschaften eines Punktes p, p_1 , p_2 zusammen, so erweist er sich als gemeinschaftlicher Mittelpunkt von vier Involutionen von Strahlen: a) der zugeordneten harmonischen Polaren für K; b) der zugeordneten harmonischen Polaren für K, c) der Wechselpunktstrahlen für K, K_1 ; d) derjenigen Strahlenpaare, welche nach den Wechselstrahlenpunkten der entsprechenden Geraden P_1 , P_2 , gehen. Zu jeder von diesen vier Involutionen gehören die beiden Geraden P_1 , P_2 ; P_1 , P_2 ; P_2 , P_1 als zugeordnetes Paar. Da nun zwei Gerade P_1 , P_2 , nothwendig existiren, wenn eine oder zwei der Involutionen, denen sie angehören, gleichliegende Gebilde enthält, und nur dann möglicher Weise nicht, wenn alle vier Involutionen aus ungleichliegenden Gebilden bestehen; und as sie in zwei Kegelschnitten, welche nur zwei Punkte un Tangenten gemein haben, in der That nicht vorhanden sind, smüssen in diesem Falle alle jene vier Involutionen aus ungleichliegenden Gebilden bestehen, und demnach eine jede ihre Hauptstrallen besitzen. Solche Kegelschnitte haben also zwei gemeinschaftliche Sekanten, und aus ähnlichen Gründen zwei denselben zug ordnete gemeinschaftliche Tangenteudurchschnitte; doch ist natülich die eine und der eine reell, die anderen ideal.

lich die eine und der eine reell, die anderen ideal.

Besitzen die Kegelschnitte drei Punkte p, p, p, p, und m

tellt sich irgend einen innerhalb des Dreiecks pp,p, liegend

Punkt a vor, so liegt sein Wechselpunkt a1 entweder a) ebenfalls innerhalb desselben, oder doch b) innerhalb eines seiner Winkel. Im Fall a) erhält man drei Paar Wechselpunktstrahlen pa, pa; p1a, p1a; p2a, p2a, deren jedes das concentrische Strahlenpaar P1, P2; P, P2; P, P1 ausschliesst; und im Falle b) schliesst allemal eines, aber auch nur eines der drei ersteren eines der drei letzteren aus. Da nun diese ebenfalls Wechselpunktstrahlen sind, so sind im Falle a) alle drei Involutionen der Wechselpunktstrahlen aus ungleichliegenden Gebilden zusammengesetzt, und es giebt also drei Paar zugeordneter gemeinschaftlicher Sekanten, welche sämmtlich reell sind, im Falle b) dagegen giebt es aus demselben Grunde alemal ein Paar zugeordneter gemeinschaftlicher Sekanten, aber nur anes; und da dieser Fall nur solche Kegelschnitte betreffen kann, welche keinen Punkt gemein haben, so ist jede von beiden ideal und geht somit durch einen ausserhalb beider Kegelschnitte gelegenen Punkt p.

Ebenso zeigt man mittels einer beliebigen Geraden a, die alle Seiten des Dreiecks pp,p2 ausserhalb desselben schneidet, und ihres Wechselstrahls a, welcher nothwendig entweder alle 3 Seiten oder ur eine ausserhalb des Dreiecks schneidet, dass zwei beliebige Keglschnitte entweder drei Paar zugeordneter gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitte, welche sämmtlich reell sind, oder nur ein einiges besitzen, dessen Punkte beide ideal sind und einer beide Ke-

gelschnitte durchschneidenden Geraden P angehören.

2) Diese Frage betrifft nur noch den Fall, wenn drei Punkte h_1 , p_2 und drei Gerade P, P_1 , P_2 vorhanden sind. Geht durch eine reelle oder ideale gemeinschaftliche Sekante S, und sind m, pn_1 die zugeordneten harmonischen Polaren von S für K, K, m baben die Geraden P_1 , P_2 , welche ebenfalls zugeordnete harmonische Polaren für K und K_1 sind, a) wenn p innerhalb K und f, liegt, sowohl zu S und f mals zu f und f mals zu f und f mals f und f

Haben also K, K_1 vier Punkte gemein, so besitzen sie entwedarei Paar zugeordnete gemeinschaftliche Tangentendurchmitte und somit vier gemeinschaftliche Tangenten, oder nur ein wiches Paar und folglich keine gemeinschaftlichen Tangenten, jewahden zwei der Punkte p, p_1 , p_2 ausserhalb und der dritte intwahl beider Kegelschnitte, oder nur einer ausserhalb beider, ein methalb K und ausserhalb K_1 , der dritte innerhalb

en zugi h, und ausserhalb K liegt.

m ; 118

te un

leichh

inschal

st nati Haben sie dagegen keinen Punkt gemein, so besitzen sie nur nei gemeinschaftliche Sekanten. deren Durchschnitt p ausserhalb und mit Mer Kegelschnitte liegt, also jedesmal ein diesen Sekanten zuliegen. Pordnetes Paar gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitte, welche,

wenn die Kegelschnitte ausser einander liegen, beide reell, wenn aber der eine den anderen einschliesst, beide ideal sein müssen.

Andererseits ergiebt sich, dass jedem Paare gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitte, deren Verbindungslinie P beide Kegelschnitte durchschneidet oder beide nicht durchschneidet, ein Paar gemeinschaftliche Sekanten zugeordnet sind, dass aber solche nicht existiren, wenn P den einen schneidet, den andern nicht; dass daher zwei Kegelschnitte mit vier gemeinschaftlichen Tangenten entweder drei Paar reelle gemeinschaftliche Sekanten oder nur ein Paar ideale besitzen, jenachdem zwei der Geraden P, P, P, beide Kegelschnitte durchsetzen und die dritte keinen, oder nur eine beiden begegnet, und jede der beiden anderen nur einem; und dass endlich zwei Kegelschnitte, welche keine gemeinschaftliche Tangente haben, allemal wenigstens ein Paar gemeinschaftliche Sekanten besitzen, welche solchen gemeinschaftlichen Tangentendurchschnitten zugeordnet sind, deren Verbindungslinie beide Kegelschnitte schneidet.

5. Sind in einer Ebene zwei Kegelschnitte von beliebiger Gestalt und Lage gegeben, so giebt es in dieser

Ebene

a) allemal entweder drei oder wenigstens einen hält.

- a) allemal entweder drei oder wenigstens eine Ge-Punkt, dessen Strahlen rade, deren Punkte paar-paarweise Wechselpunkt- weise Wechselstrahlenstrahlen bilden, d. h. solche Strahlenpaare, deren jedes Punktenpaare, deren jedes lauter Wechselpunkte ent- lauter Wechselstrahlen enthält.
- b) Diese Wechselnunkt-1 strablen bilden eine Involution von Strahlen, und diese besteht, wenn sie die einzige ist, allemal aus ungleichliegenden Gebilden, und wenn ihrer drei vorhanden sind, so besteht entweder eine jede dersel-ben, oder pur eine, deren Mittelpunkt ausserhalb beider Kegelschnitte liegt, aus solchen Gebilden.
- b) Diese Wechselstrahlen. punkte bilden eine Involution von Punkten, und diese besteht, wenn sie die ein-zige ist, allemal aus ungleichliegenden Gebilden, und wenn ihrer drei vorhanden sind, so besteht entweder eine jede dersel-ben oder nur eine, derer Richtungslinie beide Kegelschnitte durchschneidet aus solchen Gebilden.
- c) Die Hauptstrahlen einer solchen Involution oder die solchen Involution oder di Hauptwechselpunktstrahlen sind zwei Gerade, von denen eine jede lauter Wechselpunkte enthält. Daher ist ein jeder Haupt- Daher ist ein jeder Haup wechselpunktstrahl eine wechselstrahlenpunkt 😑 Gerade vereinigter Paare Mittelpunkt vereinig

wites Four grantgeriahimies Tangentenduriertennu, weight

c) Die Hauptpunkte eine Hauptwechselstrahlenpunkte sind zwei Punkte von denen ein jeder laut Wechselstrahlen zugeordneter harmonischer Paare zugeordneter harm

Pole, d. h. deren Punkte nischer Polaren, d. h. despaarweise zugeordnete har- sen Strahlen paarweise zumonische Pole in Bezug auf geordnete harmonische Po-beide Kegelschnitte zu- laren in Bezug auf beide gleich sind. Endlich ist je- Kegelschnitte zugleich der Hauptpunkt einer Invo- sind. Endlich ist jeder Intion vereinigter Paare Hauptstrahl einer Involuzugeordneter harmonischer tion vereinigter Paare zu-Pole ein beiden Kegel- geordneter harmonischer schuitten gemeinschaftlicher Durchschnittspunkt, schnitten gemeinschaftliund insofern ist jeder che Tangente, und insofern Hauptwechselpunktstrahl, jenachdem er einem der Kegelschwitte begegnet oder er ausserhalb oder innernicht, eine reelle oder ideale gemeinschaftliche liegt, ein reeller oder idea-Sekante derselben.

Polaren eine beiden Kegelist jeder Hauptwechsel-strahlenpunkt, jenachdem halb eines der Kegelschnitte ler gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitt derselben.

d) Einer jeden Involution von Wechselpunktstrahlen ist eine Involution von Wechselstrahlenpunkten zugeordnet, deren Rich-tungslinie die harmonische Polare des Mittelpunktes der ersteren in Bezug auf beide Kegelschnitte ist. Diese letztere besteht aus ungleichliegenden Gebilden, wenn die erstere entweder aus ungleichliegenden besteht, und ihr Mittelpunkt innerhalb oder ausserhalb beider Kegel-schnitte liegt; oder wenn die erstere aus gleichliegenden besteht, und ihr Mittelpunkt innerhalb des einen und ausserhalb des anderen Kegelschnittes liegt; in jedem anderen Falle dagegen besteht die letztere aus gleichliegen- aus gleichliegenden Geden Gehilden.

d) Einer jeden Involution von Wechselstrahlenpunk-ten ist eine Involution von Wechselpunktstrahlen zugeordnet, deren Mittelpunkt der harmonische Pol der Richtungslinie der ersteren in Bezug auf beide Kegelschnitte ist. Diese letztere besteht aus ungleichliegenden Gebilden. wenn die erstere entweder aus ungleichliegenden besteht, und ihre Richtungslinie beide Kegelschnitte durchschneidet oder nicht durchschneidet, oder wenn die erstere aus gleichliegenden besteht, und ihre Richtungslinie den einen Kegelschnitt durchschneidet, den anderen nicht; in jedem anderen Falle dagegen besteht die letztere bilden.

e) Zu jeder Involution e) Zu jeder Involution von Wechselpunktstrahlen von Wechselstrahlenpunkgehören als zugeordnete ten gehören als zugeord-Strahlen die beiden Gera-den, welche in Bezug auf Punkte, welche in Bezug beide Kegelschnitte zuge auf beide Kegelschnitte

ren eines jeden Hauptwechselstrahlenpunktes der der wechselpunktstrahles ersteren zugeordneten In-Kegelschnitte,

ordnete harmonische Pola-| zugeordnete harmonische ren sind, und ausserdem die beiden harmonischen Pola-ren eines jeden Hauptwech-Pole eines jeden Hauptder ersteren zugeordneten volution in Bezug auf beide Involution in Bezug auf wenn er beide Kegelschnitte, wenn er existirt.

6. Sind in einer Ebene zwei Kegelschnitte von beliebiger Gestalt und Lage gegeben, so besitzen dieselben:

a) wenn sie vier Punkte | a) wenn sie vier Tangengemein haben, drei reelle ten gemein haben, drei re-Paare zugeordneter ge- elle Paare zugeordneter meinschaftlicher Sekanten, und entweder drei reelle Paare zugeordneter gemein-Tangentenschaftlicher durchschnitte, oder nur ein solches und zwar ideales Paar, welches demjenigen der drei ersteren zugeordnet ist, dessen gegenseiti-ger Durchschnitt ausserhalb beider Kegelschnitte liegt; b) wenn sie bloss zwei Punkte gemein haben, so besitzen sie allemal nur ein einziges Paar gemeinschaftlicher Sekanten, wovon die eine reell, die andere ideal ist, und nur ein einziges und zwar ein dem ersteren zugeordnetes Paar gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitte, von der eine reell, der andere ideal ist; c) wenn sie keinen Punkt gemein haben, so besitzen sie nur ein einziges und zwar ideales Paar gemeinschaftlicher Sekanten, und entweder drei reelle Paare gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitte oder nur ein Paar, welches dem ersteren zugeordnet ist, und dessen Verbindungslinie beide Ke-

gemeinschaftlicher gentendurchschnitte, entweder drei reelle Paan zugeordneter gemeinschaftlicher Sekanten, oder nut ein solches und zwariden les Paar, welches demjenigen der drei ersteren zugeordnet ist, dessen Ver-bindungslinie beide Kegelschnitte durchschneidet; b wenn sie bloss zwei Tan-genten gemein haben, si besitzen sie allemal nureit einziges Paar gemeinschaftlicher Tangentendurch-schnitte, wovon der eine reell, der andere idealist und nur ein einziges unt zwar ein dem ersteren 10geordnetes Paar gemeisschaftlicher Sekanten, wavon die eine reell, die andere ideal ist; c) wenn sit keine Tangente gemein he ben, so besitzen sie nureil einziges und zwar ideales Paar gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitte und entweder drei reellt Paare gemeinschaftlicher Sekanten, oder nur ein sol gegenseitiger Durchschait gelschnitte durchschneidet, ausserhalb beider Kegeljenachdem die Kegel-schnitte liegt, jenachdem schnitte völlig ausserein- die Kegelschnitte sich ander oder ineinander lie- durchdringen oder nicht. gen. which tou sabihally ball while

Mit Hülfe der gegebenen Sätze wird man nun leicht die Auf-

lösung folgender Aufgabe finden.

7. Mittels des Lineals und eines festen Kreises die gemeinschaftlichen Sekanten und Tangentendurchschnitte zweier Kegelschnitte, von denen ein jeder durch fünf Punkte oder fünf Tangenten beliebig in einer Ebene gegeben ist, zu finden, wenn

- a) irgend einer der Punkte a) irgend eine der Gerap, p,,p2; b) wenn irgend ein den P, P, P2; b) wenn irStrahl eines dieser Punkte; gend ein Punkt einer diec) wenn irgend ein Punkt ser Geraden; c) wenn ireiner reellen oder idealen gend ein Strahl eines reelgemeinschaftlichen Se- len oder idealen gemein-kante, der aber kein Durch- schaftlichen Tangentenschnittspunkt beider Ke- durchschnittes, der aber
- gelschnitte sein darf, be-kannt ist. Tangente sein darf, be-kannt ist.

Umgekehrt darf man behaupten, dass jede Gerade, deren sämmtliche Punkte paarweise Wechselpunkte in Bezug auf zwei Kegelschnitte bilden, eine reelle oder ideale gemeinschaftliche Sekante derselben, und dass jeder Punkt, dessen Strahlen paarweise Wechselstrahlen bilden, ein reeller oder idealer gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitt derselben sei. Denn jene Gerade S' schneidet zwei zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten von K, K, entweder im Punkte p, und dann fällt sie, als Vereinigung zweier Wechselpunktstrahlen, nothwendig mit einer von beiden zusammen, oder sie schneidet jede in zwei besondern Punkten, und dann ist jeder dieser Punkte ein gemeinschaftlicher Durchschnitt der Kegelschnitte, also S' eine gemeinschaftliche Sekante; oder fiele einer derselben nicht mit seinem Wechselpunkte zusammen, so würde letzterer sowohl auf S' als auf einer gemeinschaftlichen Sekante liegen, also wiederum S' mit einer gemeinschaftlichen Sekante zusammenfallen.

Besondere Fälle.

Sind je zwei zugeordnete Durchmesser eines Kegelschnittes denen eines anderen parallel, was offenbar der Fall ist, wenn es von zwei Paaren allein gilt (§. 1, e), so ist die unendlich entfernte Gerade ihrer Ebene eine Gerade vereinigter Paare zugeordneter harmonischer Pole, also eine gemeinschaftliche Sekante der Kegelschuitte, und umgekehrt. Sind aber A, A, B, B, zwei Paar zugeordnete Durchmesserlängen des einen, und a, a,; b, b, lie Längen der ihnen parallelen Durchmesser des anderen, so ist kraft § 4.°) $A:A_1=a:a$, and $B:B_1=b:b_1$, also such $A.A_1:a.a_1=A^2:a^2$; $B.B_1:b.b_1=B^2:b^2$, and nach § 4. 6. ist $A.A_1:B.B_1=a.a_1:b.b_1$; also A:a=B:b=0:a u. s. w., d. b. die Kegelschnitte sind ähnliche und ähnlicheliegende Figuren; und umgekehrt.

8. Je zwei ähnliche und ähnlich-liegende Ellipsen oder Hyperbeln haben beziehlich eine unendlich-ent-

fernte ideale oder reelle Sekante gemein.

9. Zwei in einer Ebene beliebig liegende Kreise haben eine unendlich-entfernte ideale Sekante gemein.

Sind die Achsen zweier Parabeln parallel, so haben sie nicht nur die unendlich-entfernte Tangente, sondern auch deren Berührungspunkt gemein; da nun die harmonische Polare jedes Punktes einer Tangente durch den Berührungspunkt geht, so folgt auch für diese Art Kegelschnitte:

10. Zwei in einer Ebene beliebig, aber mit parallelen Achsen liegende Parabeln haben eine unendlichentfernte Sekante gemein, welche zugleich deren ge-

meinschaftliche Tangente ist.

Die zugeordneten harmonischen Polaren eines Brennpunktes sind zu einander rechtwinklig, also hildet jedes Paar derselben is zwei Kegelschnitten, welche einen Brennpunkt gemein haben, zwei Wechselstrahlen:

11. Fällt ein Brennpunkt eines Kegelschnittes mit dem eines andern zusammen, so ist er ein idealer gemeinschaftlicher Tangentendurchschnitt derselben.

Management West and Street and Street Street Services.

Es möge jetzt eine beliebige Gerade A zwei beliebige Kegelschnitte A, B in den Punktenpaaren a, a,; b, b, und zwei zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten S, S, derselben in den Punkten S, S, schneiden; so giebt es, wenn a, a, und b, b, nicht etwa abweelselnd liegen, allemal zwei Punkte g, b, die sowohl mit a, a, als mit b, b, harmonisch sind. Solche zwei Punkte g, b sind aber Wechselpunkte für A, B, also die Strahlen, welche sie mit dem Durchischnitte p von S, S, verbinden, Wechselpunktstrahlen; woraus folgt, dass g, b auch mit s, s, harmonisch, folglich die Punktenpaare a, a,; b, b,; s s, eine Involution von sechs Punkten bilden. Haben A, B keinen Punkt gemein, so schliessen die Punkte a, a,; b, b, einander ein oder aus, und das nämliche gilt von der Tangenten, welche von einem beliebigen Punkte gezogen werden.

$$A^{2}_{1}:B^{2}_{1}=Ma^{2}\cdot\frac{ma_{1}}{aa_{1}}:Ma^{2}_{1}\cdot\frac{ma}{aa_{1}}=\frac{Ma^{2}}{Mm^{2}}\cdot\frac{Mm}{ma}:\frac{Ma^{2}_{1}}{Mm^{2}}\cdot\frac{Mm}{ma_{1}}$$

e) Denn nach der dortigen Bezeichnung ist

also went α , α_1 die Winkel sind, welche A_1 , B_1 mit der Achse Mm bilde A^2 ₁: B^2 ₁ = $\frac{\cot \cdot \alpha}{\cos^2 \cdot \alpha}$: $\frac{\cot \cdot \alpha_1}{\cos^2 \cdot \alpha_1} = \sin \alpha_1 \cdot \cos \alpha_1$: $\sin \alpha \cdot \cos \alpha = \sin 2\alpha_1$: $\sin 2\alpha_1$ (und ebenso ist rechts $\tan 2^2 \cdot \alpha \cdot \tan 2^2 \cdot \alpha_1 = M\alpha_1$: $M\alpha$). Nach der jetzigen α zeichnung also ist A^2 : A^2 ₁ = $\sin \cdot 2\alpha_1$: $\sin \cdot 2\alpha = \alpha^2$: α^2 ₁.

Der Fall, dass diese Punkte oder Tangenten abwechselnd liegen, kann also nur dann eintreten, wenn A, B vier oder nur zwei

Funkte gemein haben.

Es seien B, B, irgend zwei den Kegelschnitten A, B gemeinschaftliche Punkte; durch B sei eine beliebige Gerade gelegt, welche A, B zum andernwal in B_2 , B_3 schneidet, und durch B_3 die Strahlen a_1 , b_1 , c_1 , d_1 , ..., welche A in a, b, c, b, ... und B in a_1 , b, c, b, ... schneiden; endlich gehen von B_2 nach a, b, c, b, ... die Strahlen a_2 , b_2 , c_2 , d_2 , ..., und von B_3 nach a_1 , b_1 , c_1 , b_1 , ... die Strahlen a_2 , b_2 , c_3 , d_3 , ...; diess vorausgesetzut, so ist

$$B_2(a_2, b_2, c_2, d_2...) = B_1(a_1, b_1, c_1, d_1...) = B_2(a_2, b_3, c_4, d_2...),$$

niso

The

sin

ren

$$B_2(a_1, b_2, c_2, d_2 \ldots) = B_1(a_1, b_1, c_2, d_2 \ldots).$$

Aber derjenige Strahl e_i von B_i , welcher mit BB_i zusammenfällt, schneidet A und B in zwei Punkten e_i , e_i , welche sich in Bvereinigen; also fallen auch die Strahlen e_2 , e_1 mit B_2B_3 zusammen. Die Strahlbüschel B_2 , B_3 sind also perspektivisch, d. h. je zwei Strahlen a_2 , a_3 ; b_2 , b_3 schneiden sich auf einer Gera-

1st nun A eine beliebige Gerade, welche A in B2, a und B in \mathfrak{b}° , \mathfrak{b}° , ferner BB_1 oder S in \mathfrak{s} und $B_1\mathfrak{a}_1$ in \mathfrak{s}_1 schneidet, so bilden die drei Punktenpaare B_2 , \mathfrak{a} ; \mathfrak{b}° , \mathfrak{b}° , \mathfrak{s} , \mathfrak{s} , als Durchschnitte von A mit \mathfrak{B} und den Gegenseiten des dem \mathfrak{B} eingeschriebenen Vierecks $BB_1\mathfrak{a}_1B_2$, eine Involution von sechs Punkten \mathfrak{s}).

$$B(a, b, c, d...) = B'(a', b', c', d'...) = B_1(a_1, b_1, c_1, d_1...)$$

Wird nun eine beliebige, durch B_2 gehende Gerade (AA_1) von $a, b, c, d \dots; a_1, b_1, c_1, d_1 \dots$ beziehlich in $a, b, c, b \dots; a_1, b_1, c_1, b_1 \dots$ geschnitten, so hat man

$$A(a, b, c, b, \ldots) = A_1(a_1, b_1, c_1, b_1, \ldots).$$

Aber auf A entspricht dem Punkte f, welcher mit B einerlei ist, ein Punkt f_1 auf A_1 , welcher der Linie BB_1 angehört, und dem Punkte φ auf A, welcher mit f_1 zusammenliegt, entspricht auf A_1 ein mit frusammenliegender Punkt \$\varphi_1\$; also ist

$$A(a,b,c,b,\ldots,a_1,b_1,c_1,b_1,\ldots)=A_1(a_1,b_1,c_1,b_1,\ldots,a,b,c,b,\ldots),$$

foraus obiger Satz sich sofort ergiebt. Aber noch mehr. Sieht man . B. den Punkt a_1 als der A zugehörig an, zieht Ba_1 oder a^0 , welher Strahl K in a^0 schneidet, sofort die Gerade B_2a^0 , welche K wieder in ao, schneidet, endlich den Strahl B, ao, oder ao, so muss ao,

Ist nämlich B₂ ein beliebiger Punkt in der Ebene eines Kegelschnittes K, und sind (BB') und B₁ zwei beliebige Punkte von K; sind ferner α, α₁; β, β₁; γ, γ₁; δ, δ₁.... die Durchschnitte von K mit beliebigen Geraden, welche von B₂ ausgehen, und haben diese Punkte mit (BB') die Strahlenpaare α, α; b, k; c, c'; d, d'...., und insbesondere die Punkte α₁, β₁, γ₁, δ₁.... mit B₁ die Strahlen α₁, b₁, c₁, d₁.... gemein, so hat man nach §. 3. 3. und Einl. 11.

Aber der Punkt & gehört auch der Geraden S, an, welche durch Drehung der Geraden Ba und Ba, um die Punkte Ba, B, er zeugt wird; und offenbar lassen sich immer durch Ba zwei Gerad A so legen, dass die Punkte B2, a und \$, \$, sich ein- oder aus schliessen, und zugleich die Punkte bo, bo, existiren - es brauch nur B2 innerhalb B zu liegen - also würden für diese zwei Geraden A die Punkte \$, sowohl auf S, als auf der zugeordneten gemeinschaftlichen Sekante von BB, liegen müssen, und demnach

diese letztere mit S, identisch sein.

Ebenso behandelt man andrerseits den Fall, wenn 21, B vier oder zwei Tangenten gemein haben; und was denjenigen betriff, wenn A, B vier Punkte, aber keine Tangente gemein haben, so überzeugt man sich leicht, dass die zwei Tangentenpaare, welche von einem beliebigen Punkte an solche zwei Kegelschnitte gelegt werden, sich ein- oder ausschliessen müssen. Denn denkt man sic den Polar-Kegelschuitt B, von B in Bezug auf A, so können I und B, keinen Punkt gemein haben, weil A und B keine gemeinschaftliche Tangente besitzen; heissen nun jene zwei Tangenterpaare a, a,; b, b, und sind a, a,; b, b, deren harmonische Pole für A, so liegen diese in einer Geraden, und zwar a, a, auf L b, b, auf B,; folglich schliessen sich diese Punktenpaare ein oder aus, und demnach gilt dasselbe auch von a, a,; b, b,, weil die bat monischen Polaren aller Punkte einer Geraden für 21 einen mit die ser Geraden projektivischen Strahlbüschel bilden.

12. Die drei Punkten- 12. Die drei Strahlenpaare, in welchen zwei Ke- paare, welche von einen gelschnitte von beliebiger beliebigen Punkte an zwei Gestalt und Lage und zwei Kegelschnitte von belieb zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten derselben Tangenten, und nach zwei von einer beliebigen Geraden geschnitten werden, bilden eine Involution von sechs Punkten.

ger Gestalt und Lage, all zugeordneten gemeinschaft lichen Tangentendurch schnitten derselben gen gen werden, bilden Involution von sechs Strak len.

Ich übergehe die Corollare dieses Satzes.

13. Haben zwei Kegel- 13. Haben zwei Kegelschnitte zwei Punkte ge- schnitte zwei Tangente mein, und man legt durch gemein, und man zieht wi jeden dieser Punkte eine einem beliebigen Punkt beliebige Gerade, so schnei- einer jeden an jeden Kegel den sich die durch diese schnitt eine neue Tangenth zwei Geraden bestimmten so liegen die gegenseitigt Sehnen der Kegelschnitte Durchschnitte je zwow

TO EST

les fire Grand mit a .

1. p' e Tech s Dia Nei

durch den Punkt a geben. Die Punkte α , B, α^0 , α^0 , a^0

chen Sekante derselben, gelschnitts mit einem ge-welche der durch jene Punkte gehenden zugeord-tendurchschnitte derselben,

auf einer gemeinschaftli- | Tangenten desselben Kewelcher dem der beiden er-sten Tangenten zugeordnet ist, in gerader Linie.

S. 6. with the desired and the state of Construction und Eigenschaften eines Systems von beliebig vielen Kegelschnitten, welche zwei zugeordsete Sekanten oder Tangentendurchschnitte gemein laben. System der zugehörigen Wechselpunkt- oder Wechselstrahlen-Kegelschnitte. Drei Wechsel-Systeme von Kegelschnitten mit zwei zugeordneten gemeinschaftlichen Sekanten oder Tangentendurchschnitten.

1. Sind in einer Ebene ein 1. Sind in einer Ebene ein kegelschnitt, zwei Gerade ind ein Punkt beliebig gegeben, einen zweiten Kegelschnitt zu finden, welther mit dem ersteren die cher mit dem ersteren die leiden Geraden als (reelle beiden Punkte als (reelle der ideale) Sekanten gemein oder ideale) Tangentenlabe und durch den gege- durchschnitte gemein habe lenen Punkt gehe. und die gegebene Gerade berühre.

16

Erste Auflösung (links). Es sei B der gegebene Kegelichnitt, S, S, die gegebenen Geraden, a der gegebene Punkt des resuchten Kegelschnittes 21. Man verbinde den Durchschnitt p von S, mit a durch eine Gerade a, suche die barmonische Polare P von p für B, welche die a in p' schneide, und zu p, p', a den nierten harmonischen, dem a zug. Punkt a,; suche zu S, S,, a den tierten barmonischen, dem a zugeordneten Strahl a', und noch die tarmonischen Polaren von a, a, für B, welche a in a, a, schneiden. Jetzt verbinde man die Punkte a und a, a, und a, durch die Geraden A. A., lege durch a eine beliebige Gerade, welche B in b, b, und S, S, in s, s, schneide, suche einen Punkt a, welcher mit a und b, b,; 6, 6, eine Involution von sechs Punkten bildet, und suche einen Kegelschnitt, welcher durch die Punkte a, a, a, a, gebe und die Geraden A; A, berühre; so ist diess der verlangte Regelschnitt A.

Beweis. Da A, als Tangente in a, die harmonische Polare von a für A ist, und von der harmonischen Polare desselben Punktes für B in a geschnitten wird, so sind a, a, und aus demselben

Grunde a, a, Wechselpunkte für A, B, und da p, p' harmonisch a, a,, und p' auf der harm. Polare von p für B liegt, so sind ebenfalls Wechselpunkte für A, B. Es liegen also drei Paar hselpunkte $a, \alpha; a, \alpha_1; p, p'$ auf denselben zwei Geraden a, α' ; uach sind a, α' zwei Wechselpunktstrahlen für $\mathfrak{A}, \mathfrak{B}$, und p ist

Theil V.

ein Punkt, dessen harmonische Polaren für A, B sich vereinigen. Die Gerade aa2, da sie beliebig ist, konnte jedenfalls so gewählt werden, dass die Punktenpaare b, b, und 6, 8, einander und folglich auch a, a_2 ein- oder ausschliessen; also giebt es auf ihr zwei Punkte g, \mathfrak{h} , welche sowohl mit a, a_2 als mit \mathfrak{h} , \mathfrak{h}_1 (und \mathfrak{s} , \mathfrak{k}_1) harmonisch, also Wechselpunkte für \mathfrak{A} , \mathfrak{B} sind. Somit sind auch die Strahlen g, h, welche p mit g, b verbinden, Wechselpunktstrahlen, und da nun S, S, sowohl mit a, a als mit g, h harmonisch sind, so sind sie zwei zugeordnete gemeinschaftliche Sekanten von A, B.

Zweite Auflösung (links). Man lege durch den gegebenen Punkt a beliebig viele Strahlen a1, a2, a3, und suche auf jedem derselben, z. B. auf a, einen Punkt a, welcher mit a und den Punktenpaaren b, b,; \$, \$, wo a, den gegebenen Kegelschnitt B und die Geraden S, S, schneidet, eine Involution von sechs Punkten bildet; so gehören alle diese Punkte a, u. s. f. dem verlangten

Kegelschnitte 21 an.

Beweis. Da durch die erste Auflösung bewiesen, dass der i-Kegelschnitt A existirt, so sind, wenn A den Strahl a, zum zweitenmal in a,, schneidet, sowohl a, a,,; b, b,; 8, 8, als auch a, a,; b, b,; 8, 8, in Involution, also a,, mit a, identisch u. s. w. Zugleich sieht man, dass nur ein einziger Kegelschnitt A existirt,

2. Wird ein ebener Strahlbüschel von einem beliebigen Kegelschnitte und von zwei festen Geraden geschnitten, so gehören alle Punkte, welche mit dem Mittelpunkte des Strahlbüschels, als zugeordnetem Punkte, und mit den jedesmaligen zwei Punktenpaaren des Kegelschnittes und der festen Geraden Involutionen von sechs Punkten bilden, dem Umfange eines zweiten Kegelschnittes an, beiden festen Geraden als reelle oder ideale Sekanten gemein hat und durch den Mittelpunkt des Strahlbüschels geht.

2. Alle Geraden, welche mit einer beliebig gegebenen Geraden, als zugeordnetem Strahle, mit zwei Tangenten eines beliebig gegebenen Kegelschnittes und mit zwei nach zwei festen Punkten gehenden Geraden Involutionen sechs Strahlen bilden, umhüllen einen zweiten Kegelschnitt, welcher mit ersterem die zwei festen Punkte als reelle oder ideale Tangentendurchwelcher mit ersterem die schnitte gemein hat und die gegebene Gerade berührt.

Aus §. 5. 12. folgt nun ohne Weiteres:

3. Hat eine Schaar von 3. Hat eine Schaar vo Kegelschnitten mit einem Kegelschnitten mit eine und demselben Kegel- und demselben Kege schnitte dieselben zwei zu- schnitte dieselben zwei z geordneten reellen oder geordneten reellen od-idealen Sekanten gemein, so bilden sämmtliche Punk-schnitte gemein, so bilde tenpaare, in denen diese sämmtliche Tangenten

lb hat jeder Kegeldieser Schaar mit jene zwei Sekanten

schnitte und Sekan- paare, welche von einem ne beliebige Gerade beliebigen Punkte an dieden, eine Involution selben, nebst den Geraden, unkten, deren Haupt- welche nach den gemein-e allemal zweien die schaftlichen Tangentene berührenden Kegel- durchschnitten gehen, eine ten angehören; und Involution von Strahlen, deren Hauptstrahlen allemal zwei durch jenen Punkt gehende Kegelschnitte herühren; und desshalb hat jeder Kegelschnitt dieser Schaar mit jedem jene zwei Tangentendurchschnitte gemein.

diesem Satze wieder ergiebt sich sehr leicht:

ie harmonischen Poeines beliebigen mit einander dieselgemein haben, den sich alle in eiid demselben Punkte,

4. Die harmonischen Pole einer beliebigen Geraden es in Bezug auf eine in Bezug auf eine Schaar von Kegelschnitten, von Kegelschnitten, welche mit einander dieselben rei zugeordneten Se- zwei zugeordneten Tangentendurchschnitte mein haben, liegen alle auf einer und derselben Geraher gehen auch alle den; und daher liegen die nesser derselben, de- Mittelpunkte aller dieser ugeordnete parallel Kegelschnitte in einer und durch einerlei Punkt. derselben geraden Linie.

in der Ebene der (links) in Rede stehenden Kegelschnitte E, D und K eine Gerade A beliebig gegeben, so giebt aut unzählige unter ihnen, welche diese Gerade in Punktena, a,; b, b,; c, c,; b, b, schneiden; denn jeder Punkt bestimmt einen solchen. Es werde nun 1) K ebenfalls von wei Punkten f, f, geschnitten (oder in einem Punkte be-von einem beliebigen Punkte B des K gehen nach a, a:; ... t, f_1 die Strahlenpaare α , α_1 ; b, b_1 k, k_1 , welche K reitenmal in α , α_1 ; β , β_1 f, f_1 schneiden; so bilden diese npaare eine Involution von Strahlen; folglich gehen sämmtehnen αα, ββ, und A durch einerlei Punkt q (§. 3. 4.). un jene Punktenpaare ungleichliegend, so schneidet die harbe Polare von g für K diesen Kegelschnitt in zwei Punkten und die Strahlen e, f des Strahlbüschels B, welche nach s, en, sind mit je zwei Strahlen a, a, ; b, b,, also auch die e, f, wo dieselben der A begegnen, mit je zwei Punkten b, b, harmonisch, d. h. c, f sind zwei Wechselpunkte auf sämmtliche Kegelschnitte. Wird aber 2) K von A weder itten noch berührt, so sind die zugeordneten harmonischen on A für K nothwendig gleichliegend, folglich hat die Indieser Pole mit derjenigen für irgend einen andern der chnitte 21, B, C, D allemal zwei zugeordnete Punkte e, f

gemein (§. 3. 5.), und diese sind dann zwei der Geraden A zugehörige Wechselpunkte für sämmtliche Kegelschnitte. Demvach sind anch jetzt die Strahlen e, f, welche B mit e, f verbinden, mit je zwei Strahlen $a, a_1; b, b_1, \ldots$ harmonisch, und sofort die Gerade sg die harmonische Polare eines Punktes g, in welchem sich auch jetzt die Sehnen αα, , ββ, schneiden müssen. Weil aber die Punkte e, f zwei zugeordnete harmonische Pole von A für K sind, so ergieht sich durch Umkehrung des Satzes (§. 4. 2.), duss q als harmonischer Pol von s\(\varphi \) auf \(A \) liegen muss.

5. Hat eine Schaar von Kegelschnitten dieselben

zwei zugeordneten reellen oder idealen

Sekanten gemein, und wer-den alle oder ein Theil derselben von einer Geraden geschnitten, und man zieht von einem beliebigen Punkte eines der Kegelschnitte Strahlenpaare nach je zwei Durchschnittspunkten, SO geben die Sehnen dieses letzteren, welche durch diese Strahlenpaare bestimmt werden, alle durch einen und denselben Punkt, welcher allemal auf jener Geraden liegt, es mag nun diese letztere diesen einen Kegelschnitt durchschneiden, berühren oder gänzlich ausserhalb desselben liegen.

Tangentendurchschnitte gemein, und man zieht von einem beliebigen Punkte an alle oder einen Theil derselben Tangentenpaare und ausserdem an einen der Kegelschnitte eine beliebige Tangente, endlich wieder von je zwei Durchschnitts. punkten dieser Tangente mit jenen Tangentenpaaren an den letzteren zwei neue Tangenten, so liegen die Durchschnitte dieser letzteren alle auf einer und derselben Geraden, welche allemal durch jenen Punk geht, es mag nun dieser Punkt ausserhalb, auf oder innerhalb dieses einen Ke. gelschnittes liegen.

Aus §. 5. 1. und §. 6. 4. folgert man;

6. Die harmonischen Pole jeder Geraden in Bezug auf eine Schaar von Kegelschnitten, welche dieselben zwei zugeordneten reellen oder idealen Sekanten gemein haben, liegen auf dem Umfange eines einzigen Kegelschnittes.

7. Die Mittelpunkte aller Kegelschnitte, welche zwei Kegelschnitten, welch zugeordnete reelle oder ideale Sekanten gemein haben, liegen auf dem Umfange eines einzigen Kezelschnittes.

6. Die harmonischen Polaren eines jeden Punktes in Bezug auf eine Schaa von Kegelschnitten, wel che dieselben zwei zuge ordneten reellen oder idez lenTangentendurchschnitt gemein haben, umhülle einen einzigen Kege schnitt.

7. In einer Schaar vo zwei zugeordnete reell oder ideale Tangenter durchschnitte gemein ha ben, umhüllen alle Durcl messer, deren zugeordne parallel laufen, einen ei zigen Kegelschnitt.

Bine beliebige Gerade A schneide die zugeordneten gemeinaftlichen Sekanten S, S, von A, B, C, D, welche letztere emal besitzen, in den Punkten g, g,, so liegen die Wechselpunkte B, von g, g, ebenfalls auf S, S,, und die harmonischen Pola-a, a, von g, g, in Bezug auf irgend einen A jener Kegelnitte gehen, die eine a durch B und den harmonischen Pol a S, die andere a, durch B, und den harmonischen Pol a, von für \mathfrak{A} ; zugleich aber liegt der Durchschnitt \mathfrak{a} von a, a, als monischer Pol von A für 21, auf dem Wechselpunkt - Kegelnitte A, der Geraden A. Die Punkte a, u, und alle ähnlichen β, ; γ, γ, ; δ, δ,, welche den Kegelschnitten B, C, D sprechen, liegen auf der Geraden P, und jedem Punkte & dieser raden, als harmonischen Pol von S oder S, gedacht, entspricht jenem System ein Kegelschnitt S oder S, in Bezug auf wel-n er es ist. Ist nun, g der Durchschnitt von A mit P und zwar harmonische Pol von S für S, so ist B der harmonische Pol A für S, weil die harmonischen Polaren S, s, s, von s, g, g, ch einerlei Punkt s gehen müssen, der auf A, liegt; also ist s, BB, und s mit Bs identisch, und daher Bs Tangente an A, B. Denkt man sich dagegen denselben Punkt s als harmonien Pol von S_1 für \mathfrak{S}_1 , so ist B_1 der harmonische Pol von A \mathfrak{S}_1 , also jetzt B_1 Tangente an A_1 in B_1 . Demnach liegt harmonische Pol \mathfrak{S} von BB_1 in Bezug auf A_1 auf der Gera-P; und hieraus folgt nach \mathfrak{S} . 4. 2. wegen der dem A_1 eingeriebenen Dreiecke BaB1, BbB1 BBB1, dass die Punkipaare α , α_1 ; β , β_1 ; γ , γ_1 ; δ , δ_1 zugeordnete harmonische de der Geraden P in Bezug auf A_1 , und sofort, weil diese ukte nur von \mathfrak{A} , \mathfrak{B} , \mathfrak{C} , \mathfrak{D} abhängen und mit A_1 sich nicht dern, es auch in Bezug auf alle anderen Wechselpunkt Kegelunitte sein müssen.

8. Hat eine Schaar von gelschnitten zwei zugednete reelle oder ideale kanten gemein, so bilden die harmonischen Pole ser zwei Sekanten in zug auf je einen dieser gelschnitte eine Involun von Punkten, welche dann aus gleichliegen-Gebilden besteht, wenn e der gemeinschaftlichen anten reell, die andere al ist; b) jedes Paar die-Pole sind zwei zugeorde harmonische Pole der

8. Hat eine Schar von Kegelschnitten zwei zugeordnete reelle oder ideale Tangentendurchschnitte gemein, so bilden a) die harmonischen Polaren dieser zwei Tangentendurch-schnitte in Bezug auf je einen dieser Kegelschnitte eine Involution von Strahlen, welche nur dann aus gleichliegenden Gebilden besteht, wenn einer der gemeinschaftlichen Tangentendurchschnitte reell, der andere ideal ist; b) jedes raden P in Bezug auf alle Paar dieser Polaren sind chselpunkt - Kegel- zwei zugeordnete harmonitte, welche zu jener nische Polaren des Punk-aar gehören, und daher tes p in Bezug auf alle Punkt - Kegelschnitte schnitte, welche zu jener ser dem Punkte p, wo Schaar gehören, und daher die gemeinschaftlichen Se- | haben c) alle diese Wechse kanten sich schneiden, noch die ihm entsprechende Gerade P als reelle oder ideale Sekante gemein, jenachdem jene erstere Schaar vier, keinen oder nur zwei gemeinschaftliche Durchschnitte besitzt.

strahlen Kegelschnitte au ser einer Tangente P, we che die gemeinschaftliche

Tangentendurchschnitte verbindet, noch den diese Geraden entsprechende Punkt p als reellen ods idealen Tangentendurch schnitt gemein, jenachde jene erstere Schaar vie keine oder nur zwei ge meinschaftliche Tangente besitzt.

Der 3te Satz veranlasst jetzt zu fragen: Welchem Gesetz sind die Hauptpunkte aller Involutionen von Punkte von denen dort die Rede war, unterworfen, wenn ih Richtungslinien durch einerlei Punkt gehen? und ähnli andrerseits. Aber, so allgemein gestellt, lässt sich diese Fra nicht erledigen, ohne die Betrachtung auf Curven von höherer der zweiten Ordnung auszudehnen. Nur in einem besonderen Fall wenn nämlich jene Linien von einem Punkte einer gemeinschaft chen Sekante ausgeben, erscheint jenes Gesetz in der einfacher Gestalt von Kegelschnitten; und wir stossen hier auf eine höch eigenthümliche Wechselbeziehung zwischen mehreren Systemen v Kegelschnitten, welche zwar bereits in den Eigenschaften der s genannten Orthogonal - Kreise, aber noch nicht in allen ihr Momenten hervortritt.

Durch einen beliebigen Punkt & der Sekante S, welche ei Schaar von Kegelschnitten U. B. C. D... nebst einer ihr zugeol neten S. gemein haben, mögen beliebig viele Gerade A. B. D... gehen, welche der Reihe nach die Wechselpunkte a. a b, b,; c, c,; b, b, enthalten. Da jede dieser Geraden vozweien jener Kegelschnitte in diesen Punkten berüh wird, so kann man allemal vom Punkte s an einen derselbe z. B. $\mathfrak A$, zwei Tangenten legen, deren Berührungspunkte B, I heissen mögen. Man denke sich von B (oder B_1) nach a, ab, b₁; c, c₁; b, b₁.... die Strahlenpaare α , α' ; b, b'; c, c'; d, d'.. gezogen, welche \mathfrak{A} in α , α_1 ; β , β_1 ; γ , γ_1 ; δ , δ_1 ... schneiden, u sofort diese Punkte mit B_1 durch die Strahlen α'_1 , α_1 ; b'_1 , b c'_1 , c_1 ; d'_1 , d_1 verbunchen. Da nun z. B. α , α_1 zugeorduete harm nische Pole von A für A sind, so muss die Sehne au, durch d harmonischen Pol a' von A für 21 gehen, welcher übrigens au auf BB,, der harmonischen Polare von \$, liegt; also ist a Durchschnitt von a, a,, so wie a, der von a', a',. Aus demsell Grunde geht ferner auch die Gerade A durch den harmonische Pol a" der Sehne aa, für U; und zieht man nun Ba", so si (nach einem Zusatze zu §. 3. 3.) die Strahlen Be, Ba" mit E Ba, also auch die Punkte &, a" mit a, a, harmonisch.

Nun aber sind je zwei Wechselpunkte a, a, mit den, den meinschaftlichen Sekanten S, S, angehörigen Punkten jedes harmonisch; also liegt der Punkt a" auf S, und auf derselben I nie ebenso auch alle ähalichen Punkte b", c", b" Demn≡ gehen alle Sehnen $ua_1, \beta\beta_1, \gamma\gamma_1, \delta\delta_1, \ldots$ durch einen festen Punkt, nämlich den harmonischen Pol a'_0 von S_1 für \mathfrak{A} ; also bilden die Strahlenpaare a, a'; b, b'; c, c_1 ; d, d_1 eine Involution von Strahlen, und weil auch

$$B(a', b', c', d', \ldots) = B_1(a_1, b_1, c_1, d_1, \ldots)$$

ist, so ist

$$B(a, b, c, d...) = B_1(a_1, b_1, c_1, d_1...)$$

oder vielmehr

$$B(a,b,c,d,...a',b',c',d',...) = B_1(a_1,b_1,c_1,d_1,...a'_1,b'_1,c'_1,d'_1,...);$$

dies heisst: alle Punkte a, a,; b, b,; c, c,; b, b, liegen sammt

B, B, auf dem Umfange eines einzigen Kegelschnittes K.

Wählt man nun statt $\mathfrak s$ irgend einen anderen Punkt $\mathfrak s_1$, $\mathfrak s_2$ der gemeinschaftlichen Sekante S, so erhält man statt K einen ähnlichen Kegelschnitt K_1, K_2, \ldots , in Bezug auf welchen das Gesagte ebenfalls gilt; also ist S, eine Gerade vereinigter Paare zugeordneter harmonischer Pole für sämmtliche Kegelschnitte K, K_1, K_2, \ldots , d. h. eine gemeinschaftliche Sekante derselben, und zwar hahen sie dieselbe zugleich mit jedem der Kegelschnitte $\mathfrak A, \mathfrak B, \mathfrak C, \mathfrak D, \ldots$

Da endlich die Punkte &, &, , & der Reihe nach die monischen Pole von S, für K, K, K, ... sind, S, aber eine meinschaftliche Sekante dieser Kegelschnitte ist, so spielt die rade S für diese dieselbe Rolle, als P für A, B, C, D da je zwei zugeordnete harmonische Pole von 8 für A, B W selpunkte, und als solche die Durchschnitte von 8 mit je einem Kegelschnitte K, K, K, sind, so ist die Involution di hare von Durchschnittspunkten mit der Involution der vereinig Paare zugeordneter harmonischer Pole von S für A, B, lich auch die Hauptpunkte der ersteren, d. h. die Punkte p, für K, K1, K2, mit denen der letzteren, d. h. den gen

Schaftlichen Durchschnitten von A, B identisch. Nimmt man in der Ebene von A, B einen Punkt a betan und verbindet ihn mit seinem Wechselpunkte a, durch ein rade A, welche S im Punkte & schneidet, so erzeugt dieser s einen Kegelschnitt K, welcher zur Schaar von K, K, und durch a geht. Also gehören alle Kegelschnitte, welco dieser Schaar einerlei gemeinschaftliche Sekanten haben, au-

sichtlich der übrigen Eigenschaften zu derselben.

Nimmt man endlich die Punkte &, &,, &, statt auf der zugeordneten gemeinschaftlichen Sekante S., an, so erha ein von dem vorigen verschiedenes, aber in Bezug auf A, BE mit denselben Eigenschaften als K, K1, K2 ausgestatt stem von Kegelschnitten K', K'_1, K'_2, \ldots dieses hat mit die Sekante S und mit deren Wechselpunkt-Kegelschnitte kante P gemein. Bezeichnet man der Kürze wegen die kante P gemein. Bezeichnet man der Kütze wegen die steme von Kegelschnitten $\mathfrak{A}, \mathfrak{B}, \mathfrak{C}, \ldots; K, K_1, K_2, \ldots; K'_2, \ldots$ durch $\mathfrak{S}_2, \mathfrak{S}, \mathfrak{S}_1$ und schreibt S_2 statt P, so sin Reihe nach S und S_1, S_1 und S_2, S_2 und S zugeordnet \mathfrak{S}_2 schaftliche Sekanten des Systemes $\mathfrak{S}_2, \mathfrak{S}, \mathfrak{S}_1$; jedes diese r S_{rsin} hat mit jedem der beiden anderen $\mathfrak{S}, \mathfrak{S}_1; \mathfrak{S}_1, \mathfrak{S}_2; \mathfrak{S}_2, \mathfrak{S}_n$ sekante $S_1, S_1, S_2, S_1, S_1, S_2$ und mit dessen Wechselpunkt-ke gelschnitten eine Sekante $S_1, S_1, S_2, S_2, S_1, S_2, S_2, S_2$ gemein, und im Wechselpunkt-Kegelschnitte eines jeden haben die Gerade S_1, S_2 zur gemeinschaftlichen Sekante. Zieht man von einem beliebige Punkte \mathfrak{S}_1 der Geraden S_2 an sämmtliche Kegelschnitte des Nobelschaftlichen Sekante. Punkte & der Geraden S an sämmtliche Kegelschnitte des Syste mes G. Tangenten, so liegen die Berührungspunkte auf einem lie gelschnitte des Systemes S, und die Tangenten, welche von eine beliebigen Punkte & der S, an die Kegelschnitte von S gele werden, berühren sie in Punkten, welche auf einem des System S, liegen u. s. w.

9. Hat eine Schaar von! 9. Hat eine Schaar m Kegelschnitten zwei zugeorduete reelle oder ideale Sekanten gemein, so liegen a) die Berührungspunkte aller Tangenten, die von einem beliebigen Punkte einer dieser Sekanten an jene Kegelschnitte gelegt lichen Tangentendung werden, auf dem Umfange schnitte in gerader Lit eines neuen Kegelschnit- liegen, einen neuen Keg tes, welcher mit ersteren schnitt, welcher mit erst

Kegelschnitten zwei zug! ordnete reelle oder ideal Tangentendurchschnitte gemein, so umbüllen a) all Tangenten derselben. ren Berührungspunkte einem dieser gemeinschaft

e - Wechselpunkt-Kegel- tendurchschnitt und mit den it ten die Gerade Pals ren Wechselstrahlen - Kea n te gemein hat, b) Alle gelschnitten den Tangene Is dereinzelnen Punkte tendurchschnitt p gemein s cits ebenfalls zwei zeugten Kegelschnitte bilo mete reelle oder den eine zweite Schaar, Sekanten gemein hat welche ihrerseits ebenfalls mit jedem der ersten oder ideale Tangentena -, und die andere, durchschnitte gemein hahe sie mit jedem Wech- ben, nämlich den einen mit kt-Kegelschnitte der jedem Kegelschnitte der Schaar gemein ha- ersten Schaar und den an-de ebenso haben auch deren mit jedem Wechsel-egelschnitte der er- strahlen-Kegelschnitte diechaar mit den Wech- ser Schaar zugleich; und kt - Kegelschnitten ebenso haben auch die Kemein, mittels deren letz- mit den Wechselstrahlene erzeugt wurde,

Berücksichtigt man jeuen Tangentendurchch einander beide der er- schnitt gemein, mittels des-Schaar gemeinschaft. sen Strahlen letztere erche Sekanten, so erhält zeugt wurde. an im Ganzen drei Schaa- c) Berücksichtigt man che in vollkommener sten Schaar gemeinschaftechselbeziehung zu ein- liche Taugentendurchoder stehen, nämlich je schnitte, so erhält man im ei dieser Schaaren haben Ganzen drei Schaaren von lie mal unter sich und mit Kegelschuitten, welche in Wechselpunkt - Kegel- vollkommener Wechselbeine von drei bestimmten nämlich: je zwei dieser Schaaren haben allemal unch en Sekante; jeder Ke- ter sich und mit den Wechelschnitt der einen schnei- selstrahlen-Kegelschnitten et alle Kegelschnitte der der dritten Schaar einen weiten oder der dritten von drei bestimmten Punk-Chaar in den Berührungs- ten zum gemeinschaftlichen unkten solcher Tangenten Tangentendurchschnitt; jeer beiden letzteren, wel- der Kegelschnitt der einen be in zwei Punkten der hat mit sammtlichen Kegelen Wechselpunkt . Kegel schnitten der zweiten oder ch nitten der ersten Schaar der dritten Schaar solche em einschaftlichen Sekante Tangenten gemein, deren on vergiren; und es kann Berührungspunkte auf zwei so eine jede dieser drei Strahlen des den Wechsel-

dere Sekante und mit ren den anderen Tangen-Jener gemeinschaftli- hat. b) Alle mittels der ein-Sekanten so erzeug- zelnen Strahlen eines jener egelschnitte bilden gemeinschaftlichen Tanz veite Schaar, welche gentendurchschnitte so eramlich die eine, wel- zwei zugeordnete reelle Z Weiten jene Sekante gelschnitte derersten Schaar Kegelschnitten der zweiten

von Kegelschnitten, nacheinander beide der erch aaren als diejenige an- strahlen-Kegelschnittender gesehen werden, aus wel- ersten Schaar gen cher die beiden anderen lichen Tange

o our endurable confirm on er-

entsprungen sind. schnittes liegen kann also eine j drei Schaaren als angesehen werde andal main nathanie annie cher die beider entsprungen sind

Diese drei Schaar sollen drei Wechsel - System gelschnitten mit zwei zugeordneten gemeinsc Sekanten oder Tangentendurchschnitten, und einzelne ein Wechsel-System der beiden ande werden.

Sind die Kegelschnitte der oben zu Grunde gele (links) ähnlich und ähnlichliegend, so haben sie und mit denen der Schaar S (oder S,) eine unendli Sekaute S, gemein; folglich gehen die harmonischen P beliebigen Punktes von S, für sämmtliche Kegelschu und G, d. h. alle Durchmesser derselben, deren zuged jenem Punkte gerichtet sind, nach einem und demsel Punkte von S1, sind also unter sich, sowie jene unter lel. Demuach sind auch alle Kegelschnitte von S n und mit denen von S, ähnlich und ähnlichliegend (§

Die dritte Schaar S, dagegen besitzt keine sole S,; weil aber die harmonischen Pole ihrer gemeinscha kanten S und S2 in Bezug auf alle ihre Kegelschnitte lich-entfernten Geraden S, angehören, so sind S und messer aller dieser Kegelschnitte, welche demnach

sein müssen.

10. Hat eine Schaar ähnlicher und ähnlic der Kegelschnitte ausser der unendlich-entfer eine zweite Sekante gemein, so besteht das wechsel-Systeme ebenfalls aus ähnlichen und liegenden Kegelschnitten, und zwar sind sie d nur unter sich, sondern auch mit ersteren zug gegen besteht das andere aus lauter concentri gelschnitten, deren gemeinschaftliche Sekan Durchmesser sind.

11. Die beiden Wechsel-Systeme einer Sc Kegelschnitten, welche zwei Durchmesser zu neten gemeinschaftlichen Sekanten haben, bes jedes für sich und beide unter einander aus la lichen und ähnlich-liegenden Kegelschnitten.

Jenachdem die unendlich - entfernte gemeinschaftlic S, von S, und S reell oder ideal ist, ist es auch die selpunkt-Kegelschnitte von S,, und es besitzen folglic teren im ersten Falle entweder zwei reelle oder zwei zweiten aber allemal eine reelle und eine ideale gemei Sekante S, S2. Besteht also S2 und folglich auch S Ellipsen, wo S4 ideal sein muss, so besteht S7, aus lat beln, indem der gemeinschaftliche Mittelpunkt jetzt aus Kegelschnitte von S, liegen muss. Da nun jede Gera

stem von Kegelschnitten mit zwei zugeordneten gemeinschaftlichen Sekanten in solchen Punktenpaaren schneidet, welche eine Involution von Punkten bilden, und hierzu auch die Durchschnittspunkte der gemeinschaftlichen Sekanten als zugeordnete gehören; da ferner die Berührungspunkte der Tangenten, welche von einem Punkte p an ein solches System gezogen werden, in einer Geraden P liegen, also auch diese Tangentenpaare sammt den gemeinschaftlichen Sekanten eine Involution von Strahlen bilden, diese Tangentenpnare aber im Falle des Systemes S, die Asymptoten der betreffenden Kegelschnitte sind, so bilden die Asymptotenpaare dieser Schaar G, eine Involution von Strahlen, und zwar besteht diese nothwendig aus gleichliegenden Gebilden, wenn es keine Gerade P_1 , P_2 giebt, d. h. wenn \mathfrak{S}_1 eine reelle und eine ideale gemeinschaftliche Sekante besitzt.

Besteht nun die Schaar S, aus lauter Kreisen, so stehen S und S_2 senkrecht auf einander; denn in diesem Falle ist S_2 die hamonische Polare des unendlich entfernten Punktes von S für alle jene Kreise, und je zwei zageordnete Durchmesser eines Kreises sind rechtwinklig zu einander. Also bilden die Asymptotenpare der Kegelschnitte von S, eine Involution der rechten Winkel, indem ausser S und S, auch noch die Achsen dieser

byolution zu einander rechtwinklig sind.

le, ftlick Jaun

Hyper alb de in Sf

12. Hat eine Schaar von Kreisen ausser der unendlch-entfernten noch eine zweite Sekante gemein, so de von einem beliebigen Punkte dieser zweiten Sekante n dieselben gezogen werden, auf einem neuen Kreise, tessen Mittelpunkt jener beliebige Punkt ist; und alle dese Kreise, welche den verschiedenen Punkten der weiten gemeinschaftlichen Sekante entsprechen, haben be Centrallinie der ersteren zur gemeinschaftlichen Mkante, welche reell oder ideal ist, jenachdem die der usteren ideal oder reell ist, und sowie erstere von jeet em der letzteren, so werden auch letztere von jedem be ersteren in den Berührungspunkten solcher Tangenhi in geschnitten, welche im Mittelpunkte desselben conav argiren. b) Die Berührungspunkte aller Tangenten jer presseren Kreise, welche eine und dieselbe parallele Richtung haben, liegen auf einer gleichseitigen Hyper-iel, und alle diese gleichseitigen Hyperbeln, welche den wil berschiedenen Richtungen der Ebene entsprechen, sind ord wecentrisch und haben mit jenen Kreisen die zweite 1 en bekante und mit der zweiten Schaar von Kreisen die abr Centrallinie der ersteren als Sekante, und zwar beide di Durchmesser, gemein. c) Diese Schaar gleichseiti--kam der Hyperbeln bleibt dieselbe, sie mag nun aus der er-Weet den oder aus der zweiten Schaar von Kreisen abgeleitet e leur verden u. s. w. the content of the co

w. c. ahwedbellad zu e. a. se existres keine. I'r er-

Bowelei a) Da El din g. h in g. h berolei

Construction und Eigenschaften

eines Systems von Kegelschnitten, welche nur eine Sekante und nur einen ihr zugeordneten Tangentendurchschnitt gemein huben.

1. Wenn eine Gerade als Richtungslinie einer Involution von Punkten, und ein Punkt als Mittelpunkt einer Involution von Strahlen beliebig gegeben sind, einen Kegelschnitt zu finden, für welchen die eine jener beiden Involutionen eine Involution zugeordneter harmonischer Pole, die andere eine Involution zugeordneter harmonischer Polaren sei,

nische Polare jenes Punk- sche Pol jener Geraden auf tes durch einen zweiten be- einer zweiten beliebig geliebig gegebenen Punkt gebenen Geraden liege. gehe.

und für welchen die harmo- und für welchen der harmo-

Auflösung (links). Sind auf der gegebeuen Geraden S de involutorischen Punktenpaare a, a_1 ; b, b_1 ,..., und um den gegebenen Punkt s die involutorischen Strahlenpaare a, a_1 ; b, b_1 ... beliebig gegeben, und schneiden letztere die Gerade S in den Punkten a', a',; b', b',, so suche man das gemeinschaftliche Par zugeordneter Punkte p, q der Involutionen von a, a, ; b, b, und von a', a',; b', b',, verbinde einen beliebigen dieser Punkt, z. B. p, mit dem zweiten gegebenen Punkte i durch eine Gerofe N, und den anderen, q, mit s durch eine Gerade P. Jetzt walle man ein beliebiges Paar der Strahlen a, a,; b, b,, z. B. a, a, und verbinde den Punkt a, wo z. B. a, die N schneidet, mit den Punkte α2, der in der Involution von a, a1; b, b1 dem Durchschnitte a von a und S zugeordnet ist, durch eine Gerade a2, weche P in a schneide.

Besteht nun a) die gegebene Involution von Strahlen aus wgleichliegenden Gebilden, so suche man deren Hauptstrahlen g. h. welche die N in g, h schneiden mögen; verbinde einen dieser Punkte g, b, z. B. g, mit a durch eine Gerade, welche S in & schneide suche zu g, a, g den vierten harmonischen, dem g zugeordneten Punkt g, und construire einen Kegelschnitt A, welcher g und hi g und b berührt und durch g, geht; so ist A der gesuchte, und

zwar N harmonische Polare von s für A. Besteht aber b) jene Involution aus gleichliegenden Gebilden so suche man, wenn s, der Durchschnitt von P und N ist, 2wd Punkte B, B_1 , welche sowohl mit s, s_1 als mit q, α harmonish sind, und verbinde einen jeden derselben mit den Punktenpaars $a, a_1; b, b_1, \ldots$ durch die Strahlen a', a'' und $a'_1, a''_1; b', b''$ und b'_1, b''_1, \ldots , so gehören die Punkte B, B_1 und die Durchschultt je zweier Strahlen a' und a'',; a" und a',; b' und b'',; b" und b'', dem Umfange des gesuchten Kegelschnittes 21 an. Liege s, s, abwechselnd zu q, a, so existiren keine Punkte B, B, mi kein Kegelschnitt 21.

Beweis. a) Da A die g, h in g, h berührt, so ist N harm

nische Polare von s, und da g, h die Hauptstrahlen der gegebenen Involution sind, so ist diese eine Involution zugeordneter harmonischer Polaren für $\mathfrak A$. Ferner ist, weil sp, sq ein zugeordnetes Paar dieser Involution, P die harmonische Polare von p, also auch p, q zugeordnete harmonische Pole von s. Da ferner s, a mit g, g, harmonisch, so geht die harmonische Polare von s durch a; durch denselben Punkt geht aber auch die harmonische Polare von p; also ist a der harmonische Pol von s. Demnach geht auch die harmonische Polare von a durch a, zugleich aber auch durch den harmonischen Pol a, von a, welcher im Durchschnitte von a, und a liegen muss, fällt also mit a, zusammen. Nun sind zwei zugeordnete Punktenpaare p, q und a, a, der gegebenen Involution zugeordnete harmonische Pole von a für a; also gilt dasselbe von alten solchen Paaren.

b) Giebt es unter den jetzigen Bedingungen einen Kegelschnitt A, so geht die harmonische Polare von p durch q, aber auch durch den harmonischen Pol von sp, welcher auf sq liegt, fällt also mit P zusammen. Ferner geht die harmonische Polare von a durch a_1 , aber auch durch den harmonischen Pol von a, welcher im Durchschnitte von a_1 und N liegt, — denn die harmonische Polare von s geht durch i und p — fällt also mit a_2 zusammen. Folglich ist a der harmonische Pol von s, und da nun s, s und s, zugeordnete harmonische Pol von s, und da nun s, s und s, zugeordnete harmonische Pol von s und die Gerade s den Kegelschnitt durchschneiden muss, weil die gegebene Involution von Strahlen aus gleichliegenden Gebilden besteht, folglich s inverhalb s liegt, so giebt es nothwendig zwei Punkte s, s, s, werhalb s liegt, so giebt es nothwendig zwei Punkte s, s, s, were gleschnitt s. Doch sieht man in diesem Falle, wo s, s, s, mit s, s, and weekseln, dass dies nicht stattfinden würde, wenn man nur den lankt i auf die andere Seite von s verlegte.

Die harmonische Polare von a' geht also durch a2 und auch durch den harmonischen Pol a von S, fällt also mit a2 zusammen; sie geht aber auch durch den harmonischen Pol von a, der auf N liegt; also ist a1 dieser Pol, und a1 zugeordnete harmonische Polare von a. Es haben also die gegebene Involution von Strahlen die der zugeordneten harmonischen Polaren von s zwei zugezte Paare a, a1 und sp, sq gemein, sind also identisch; w.

Man denke sich nun die Involutionen auf S und um s mittels is beliebigen Kegelschnittes gegeben, den Punkt i aber veränderlich, and zwar jedesmal sowohl mit q als mit p verbunden, so

überzeugt man sich ganz streng von folgendem Satze:

2. Ist ein Kegelschnitt, eine Gerade und ein Punkt beliebig gegeben, so giebt es allemal unzählige Kegelschnitte, welche mit ersterem jene Gerade als Sekante und diesen Punkt als Tangentendurchschnitt gemein haben; es bilden aber diese Kegelschnitte zwei besoudere Gruppen, welche sich dadurch von einander unterscheiden, dass die harmonischen Polaren des gemeinschaftlichen Tangentendurchschnittes in Bezug auf die Kegelschnitte der einen Gruppe in einem und demselber Punkte der gemeinschaftlichen Sekante, und die harme nischen Polaren desselben Punktes in Bezug auf die der anderen Gruppe in einem anderen Punkte dieser Sekante convergiren, und dass zu gleicher Zeit die harmonischen Pole der gemeinschaftlichen Sekunte in Bezug auf die der ersten oder zweiten Gruppe zwei verschiedenen Geraden angehören, welche den gemeinschaftlichen Tangentendurchschnitt beziehlich mit dem zweiten oder ersten jener Punkte verbinden.

Denkt man sich zur Construction dieser Kegelschnitte II. B. C, D . . . immer dasselbe Strahlenpaar a, a, gebraucht, so bleile ausser dem Punkte p auch noch die Punkte a' und a unveränden. und es erscheint a, als der perspektivische Durchschnitt zweier Strahlbüschel, deren einer von den harmonischen Polaren A. B. C. D.... des Punktes s, der andere von den harmonischen Polam a2, b2, c2, d2 des Punktes q' für A, B, C, D gebildet wind Nun aber gehen a2, b2, c2, d2 durch die harmonischen Pole 4 \$, y, d von S, und diese liegen in einer Geraden P; also list

sich behaupten:

3. Hat eine Schaar von Kegelschnitten eine Sekant und einen ihr zugeordneten Tangentendurchschnittge mein, so bilden in Bezug auf alle diese Kegelschnitt die harmonischen Polaren dieses Punktes und die har fing monischen Pole jener Geraden zwei projektivische 60 bilde, in welchen allemal zwei demselben Kegelschnill zugehörige Elemente sich entsprechen, und insbeson dere entspricht der gemeinschaftlichen Sekante ein an ihr selbst enthaltener Punkt, und dem gemeinschaftlie chen Tangentendurchschnitt ein nach ihm selbst gerichteter Strahl.

lin t

ath a

iche

UB V

er E

teme

erer

ei

hoki

umei

mote

Wei

atre

Eine beliebige Gerade A werde von der gemeinschaftlicht Sekante S von A. B, C, D im Punkte & und von den harm nischen Polaren a', b', c', d' ihres gemeinschaftlichen Tange tendurchschnittes e in den Punkten a, b, c, b . . . geschnitten, wolfe vorausgesetzt wird, dass a', b', c' . . . durch einerlei Punkt p pe hen; es seien a, b, c, d.... die harmonischen Polaren der Punit a, b, c, b für A, B, C, D . . . , welche also sämmtlich durch! gehen müssen; und a1, b1, c1, d1 seien die Strahlen, welche von s nach a, b, c, b gehen; endlich seien a", b", c", d" ! harmonischen Polaren des Punktes & für A, B, C, D, welche also sämmtlich durch einerlei Punkt B" von S und einzeln durch die harmonischen Pole α, β, γ, δ von S für A, B, C, D hen müssen. Diess vorausgesetzt, so schneiden sich je zwei Stub Itate

; b, b"; c, c"; d, d" im harmonischen Pole von A für D; aber die Strahlen a, b, c, d bilden einen Strahl-21. 23, s oder B, welcher mit dem von a, b, c, d, ... gebilbüsche involutorisch ist - denn je zwei Strahlen a, a, sind nete harmonische Polaren von 8 -, der letztere wieder ist won a', b', c', a' gebildeten p oder B' perspektivisch, ser dem vorigen Satze zufolge mit dem von a'', b'',c'', a''', mit de and digebilde en B" projektivisch; also ist auch B(a, b, c, d...)b", c", d"). Bedenkt man nun, dass in den Strahlbü-B, B, B', B' der Reihe nach sich die Strahlen &B", ss, s, signature of wieder sq (oder P), sp, sp, B"s entsprechen, so erhält man h Hat eine Schaar rechts, den Satz:

Hat eine Schaar von Kegelschnitten eine reelle a deale Sekante und einen reellen oder idealen

Tang entendurchschnitt gemein, a change and and

α₂ unverante olaren A, B. nischen Pulm . gebildet m onischen Poles en P; also li

eine Sekann chschnittge ivische Ge-

on den harm ichen Tange chnitten, wol ei Punkt p p mmtlich durch trahlen, weld D, weld

nd einzeln dus B. C. D

lessen harmonische Polama auf jener Geraden conmtendurchschnitte diejenige Gerade berührt, welder gemeinschaftlichen Seegelschnitte unte für die betreffende whilt; so dass also sammtegelschnitte hie Kegelschnitte, welche d insbeson in verschiedenen Geraden ante ein ad la Ebene entsprechen, die einschaftligeneinschaftliche Sekante einem und demselben draden berühren. 6. Zinhi mun idniki - 0

nettinduston verschie Pole einer beliebigen Geschen Polaren eines beliewhe gen die harmonischen so umhüllen die harmoniinschafte raden ihrer Ebene in Bezug bigen Punktes ihrer Ebene dem zufallediese Kegelschnitte in Bezug auf alle diese Ke-Ischnitte All auf zwei Kegelschnitten, gelschnitte zwei Kegel-neht, so ble ieren jeder die gemein- schnitte, deren jeder im gewhattliche Sekante in dem- meinschaftlichen Tangenmigen Punkte berührt, tendurchschnitte diejenige Gerade berührt, deren harmonische Pole mit jenem ngemeinschaftlichen Tan-liegen, und deren jeder die gemeinschaftliche Sekante in demjenigen Punkte bede die harmonischen Pole rührt, welcher die harmonischen Polaren des gemeinschaftlichen Tangentenand die Jar- Gruppe von Kegelschnitten durchschnittes für die betreffende Gruppe von Kegelschnitten vereinigt; so dass also sämmtliche Kegelschnitte, welche den verschiedenen Punkten der selbst ge wersten Schaar paarweise Ebene entsprechen, im gemeinschaftlichen Tangeneinschaftlich linkte, und ausserdem im tendurchschnitte paarweise meinschaftlichen Tan- einerlei Gerade, und aussermtendurchschnitte, in dem die gemeinschaftliche nei besondere Gruppen Sekante, in zwei besondere Gruppen getrennt, in zwei besonderen Punkten berüh-Legt man durch eland

Rickt man die Gerade A (links) und den Pankt (rechts) ins miliche hinaus, so erhält man die besonderen Aussagen: A Hat eine Schaar von Kegelschnitten eine reelle wideale Sekante und einen reellen oder idealen Tauh je zwei Stratendarchschnitt gemein,

so sind die Mittelpunkte so umhüllen die Durchm aller dieser Kegelschnitte ser aller dieser Keg ihrer Involution zugeordneter harmonischer Pole, nige Gerade berührt, de und ausserdem im gemein-schaftlichen Tangenten- mit jenen Durchmessern durchschnitte diejenige Ge- rallelen Geraden lieg rade berührt, welche die und ausserdem die geme barmonischen Pole der gemeinschaftlichen Sekante jenigen Punkte, welc für die betreffende Gruppe die harmonischen Pola von Kegelschnitten entbält °).

-102000 -0000

gentendurchschnitte die schaftliche Sekante in de des gemeinschaftlich Tangentendurchschnitt sania auna) - node für die betreffende Gru and daniel and and won Kegelschnitten ver -all nearly stangared in bright an ingention at the

Es seien S, S, zwei zugeordnete gemeinschaftliche Sekar zweier Kegelschnitte A, B, und & ein denselben zugeordneter meinschaftlicher Tangentendurchschnitt; ferner seien a, b die monischen Polaren von s für A, B; durch s gehe ein beliebi Strahl, welcher A in a, a_1 , B in b, b_1 schneide; endlich seien a'_1 ; b', b'_1 die Tangenten in a, a_1 ; b, b_1 , deren erstere sich in letztere in β_1 schneiden; so sind die Geraden α , b mit S, S_1 monisch (§. 5. 5. e.), und die auf α , b liegenden Punkte α_1 . gehören einerlei Strahle von s an, nämlich der zugeordneten har nischen Polare von sa für A und B zugleich. Es werde nun beliebige von jenen vier Tangenten, z. B. a', von S, S, in & von b', b'_1 in σ , σ_1 und von b in β_2 geschnitten, so sind 1) Punkte \mathfrak{G} , \mathfrak{G}_1 mit α_1 , β_2 harmonisch, weil S, S_1 mit α , b harmonisch nisch, und 2) wenn a, derjenige Punkt ist, in welchem die b monische Po'are von a für B die Tangente a' schneidet, so s a, a, Wechselpunkte für A, B, also die Punkte &, &, auch mi a, harmonisch (Corollar zu §. 5. 12.). Ebenso aber auch sind Punkte σ , σ , 1) mit den Punkten α_1 , β_2 harmonisch, weil die raden U, U_1 mit $s\beta_1$, U es sind, und 2) auch mit den Punkten α , weil die harmonische Polare von a für B durch B, den harm schen Pol von so für B, und durch ag geht, also die Gera U, U, mit β, α, β, α, harmonisch sind. Hieraus folgt, dass die Pu tenpaare \mathfrak{G} , \mathfrak{G}_1 und σ , σ_1 identisch sind, d. h. dass die Tanger a' und b' auf S, und die anderen a' und b', auf S, convergi besundere Gruppen e

- 6. Legt man durch einen einem Punkte einer reel einem Punkte einer reel oder idealen gemeinschaftlichen Tangentendurchschnitt zweier be- lichen Sekante zweier

Balligainning of any reeded

^{*)} Hiernach sind die im 3ten Theil des Archivs S. 232. und 235. ste den Sätze zu verallgemeinern und noch ferner zu berichtigen.

einschaftlichen Sekanten schnitte convergiren. eider Kegelschnitte zummenfallen.

ebiger Kegelschnitte ir- liebiger Kegelschnitte an end eine Gerade, welche dieselben zwei Paar Taneden derselben in zwei genten, so bilden deren Beunkten schneidet, so bil- rührungspunkte ein voll-en die Tangenten in die- ständiges Viereck, von desen Punkten ein vollständi- sen Gegenseiten das eine es Vierseit, dessen eine Paar im Wechselpunkte jeiagonale mit dem Wechelstrahle jener Geraden,
e beiden anderen mit den zugeordneten gemeinschaft-Tangentendurch- lichen Tangentendurchbnitte zugeordneten ge- schnitten beider Kegel-

7. Hat eine Schaar von Kegelschnitten eine reelle ter ideale Sekante und einen ihr zugeordneten reellen der idealen Tangentendurchschnitt gemein,

legen. gerichtet sind.

bilden die Tangenten al- so bilden die Berührungsr dieser Kegelschnitte, punkte der Tangenten, wel-Berührungspunkte che von einem beliebigen it dem gemeinschaftlichen Punkte der gemeinschaftli-Tangentendurchschnitte | chen Sekante an alle diese gerader Linie liegen, Kegelschnitte gelegt werwei Strahlbüschel, deren den, zwei Gerade, welche littelpunkte auf der ge- nach dem gemeinschaftlichen einschaftlichen Sekante Tangentendurchschnitte

Da nun von allen diesen Tangenten (links) je zwei demselben Legelschuitte angehörige sich auf dem Wechselstrahle der Geraden, welche ihre Berührungspunkte enthält, schneiden, und allemal die ine dem einen, die andere dem anderen der erwähnten zwei Strahllischel angehört, so folgt zunächst:

gemeinschaftlichen Tangelschnitten fallen zwei wohl im gemeinschaftli- gemeinschaftlichen

uschaftlichen Sekante schnitte sprechende Punkte ver- Strahlen vereinigt. igt.

8. In jedem Strahle des 8. Jeder Punkt der gemeinschaftlichen Sekante centendurchschnittes der der genaunten Schaar von rwähnten Schaar von Ke- Kegelschnitten ist der Mittelpunkt zweier projektiprojektivische Gerade zu- vischen Strahlbüschel, desammen, deren entspre- ren entsprechende Strahthende Punktenpaare alle- lenpaare allemal zwei Tanmal einerlei Kegelschnitte genten eines und desselben auf bestimmte Weise ange- Kegelschnittes sind; und lören, und zwar sind so- zwar sind sowohl auf der Tangentendurch- | kante als im gemeinschaftnitte als auf der ge- lichen Tangentendurchentsprechende

Und da aus dem zuletzt Bemerkten zugleich folgt, dass der der beiden Strahlbüschel (links) mit dem von den harmon Polaren des gemeinschaftlichen Tangentendurchschnittes gebi perspektivisch ist, und da dasselbe von allen anderen dergle Strahlbüscheln gilt; da diese also alle mit einem und dem Strahlbüschel p, also auch unter einander projektivisch, und weil im gemeinschaftlichen Strahle entsprechende sich vereit perspektivisch sind, so folgt weiter:

9. Alle Strahlen des ge-meinschaftlichen Tangentendurchschnittes sind auf sind die Mittelpunkte vierfache Weise in Ansehung der Punkte, in welchen sie die genannten Kegelschnitte schneiden, perspektivisch, und zwar liegen bei je zwei Strahlen die sind, und zwar gehen vier Projektionspunkte auf vier perspektivis der gemeinschaftlichen Sekante.

9. Je zwei Punkte de meinschaftlichen Sek Strahlbüscheln, welch vierfache Weise in A hung der an die genan Kegelschnitte Tangenten perspektiv Durchschnitte durch gemeinschaftlichen gentendurchschnitt.

Hieran würden sich nun noch eine grosse Menge von S über Systeme von Kegelschnitten mit einer gemeinschaft Sekante oder mit einem gemeinschaftlichen Tangentendurchse und über die dieselben berührenden Kegelschnitte, über Oscu und doppelte Berührung, durch welche letztere erst die bisber wickelten Eigenschaften in ihrer grössten Allgemeinheit und in eigentlichen Wesen sich darstellen, endlich Constructionen der gelschnitte mittels sogenannter imaginärer Bedingungselemen anschliessen. Indessen das hier Mitgetheilte scheint dem im gange angegebenen Zwecke zu genügen. Der berühmte Entde der Gesetze, welche hier angewandt worden, hat dieselben die nere Natur der Sache genannt; dass sie dieses sind, d. h. sie in Einem zugleich Princip, Methode und Gegens der fortschreitenden Betrachtung sind, dafür dürften die Eigens ten der involutorischen Gebilde, so unvollkommen sie hier immer dargestellt worden, als ein Belag mehr erscheinen.

There are a consequent of the conference of the

or printing regions of the description of the last minimum on the drawn of the drawn of the contract of AND DESCRIPTION OF THE OWNER OWNER.

XIX.

Beiträge zur systematischen Darstellung der allgemeinen Arithmetik. the every Shreen folgt specification

Herrn L. Ballauff,

Lehrer der Mathematik an der Bürgerschule zu Varel. Does distributed from the boiler Wilescould In-

- A. Grössen und einfache Behandlungszeichen.
- §. 1. Die in der Arithmetik vorausgesetzten Grundbegriffe

and the man of the light of the state of product all

1) Der Begriff der Grösse.

2) Der Begriff der Gleichheit zweier Grössen.

3) Der Begriff des Addirens einer Grösse zu, und des Subtramens einer Grösse von einer andern.

Als Postulat wird verlangt:

1) Die Gleichheit zweier Grössen erkennen zu können.

2) Eine Grösse zu einer andern addiren und von derselben

htrahiren zu können, wenn beides möglich ist.

Zwei Grössen heissen gleichartig, wenn sich die eine zu mandern addiren und von derselben subtrahiren lässt. Es kann wwischen gleichartigen Grössen von Gleichheit oder Ungleichdie Rede sein.

§ 2. Die in §. 1. angegebenen Grundbegriffe sind keiner mellichen Definition fähig. Es muss aber durch Grundsätze so von ihnen ausgesagt werden, dass der Umfang derselben Wkommen festgestellt ist. Die Gesammtheit dieser Grundsätze erut also eine Definition der obigen Begriffe; sie kann aber nicht eine eigentliche Definition betrachtet werden, da ihr die Form er solchen fehlt und da keine Auflösung der §. 1. angegebenen

Die zur Feststellung der obigen Grundbegriffe dienenden Grundte sind aber ebenso willkührlich, wie jede eigentliche Definition Arithmetik. Man rechnet eben nur solche Dinge zu den Grösnan nennt nur solche Verknüpfungen zwischen Grössen Addin und Subtraktion, die diesen Grundsätzen genügen. So wie er die allgemeinen Sätze der Arithmetik auf eine besondere Art 6 Grössen angewandt werden sollen, muss erst nachgewiesen rden, dass auch jenen Grundsätzen durch die betreffenden Definiben genügt sei.

Vorläusig sollen hier folgende Sätze als Grundsätze aufgestellt

1) Sind A, B, C gleichartig, so ist auch $A \pm B \pm C$ mit A B and C gleichartig.

II) Aus den Gleichungen A = B, B = C folgt die Gleichung

A = C.

III) Es ist A+B-C=A-C+B=B+A-C etc. IV) Aus A=A', B=B', C=C' folgt $A\pm B\pm C=A$ $\pm B'\pm C'$.

V) Es ist A-B+B=A, also such A+B-B=A.

VÍ) Es ist $A + (B \pm C \pm D) = A + B \pm C \pm D$.

Aus diesen Sätzen folgt der Lehrsatz:

VII)
$$A-(B\pm C\pm D)=A-B\mp C\mp D$$
.

Alle diese Sätze gelten aber nur unter der Voraussetzung, dass die einzelnen vorkommenden Summen und Differenzen möglich sind.

Dass diese Grundsätze keinen Widerspruch in sich selbst enthalten (die einzige Bedingung, die die willkührliche Aufstellung derselben beschränkt), folgt daraus, dass sie z. B. für Längen gelten.

§. 3. Ein Behandlungszeichen ist ein Zeichen, welches vorschreibt, dass mit einer Grösse gewisse Veränderungen vorgenommen werden sollen, durch welche eine mit der behandelten gleich-

artige Grösse entsteht.

Die kleinen Buchstaben sollen in dem Folgenden Behandlungs zeichen, die grossen Grössenzeichen sein. Für beide gilt die bekannte Beschränkung, dass in einer Untersuchung ein und derselbe Buchstabe eine und dieselbe Grösse oder eine und dieselbe Behand lung einer Grösse bezeichnet.

Das Produkt X. a oder aX bezeichnet eine Grösse, welche

entsteht, wenn man X nach der Vorschrift von a behandelt.

Der Quotient $X: \alpha$ oder $\frac{X}{\alpha}$ bezeichnet eine Grösse, derer Produkt in $\alpha = X$ ist, so dass man also hat: $X: \alpha, \alpha = X$.

Es muss besonders hervorgehoben werden, dass der Multiplikand oder die Einheit des Produktes, so wie der Dividend des Quotienten immer ein Grössenzeichen; der Multiplikator oder Divisor immer ein Behandlungszeichen ist. Das Produkt oder der Quotient bezeichnet eine mit dem Multiplikanden oder Dividender

gleichartige Grösse.

Die Gleichung zwischen zwei Behandlungszeichen: a=b be zeichnet, dass die Produkte X.a und X.b gleiche Grössen sind (bezeichnen), welche Grösse auch X bezeichnet. Bezeichnet I eine bestimmte Grösse, so darf man aus der Gleichheit von E.a und E.b noch nicht die Gleichheit von a und b folgern. Ers dann ist dieser Schluss erlaubt, wenn man für E jede Grösse setzet kann, ohne dass die Gleichung E.a=E.b aufhört richtig zi sein.

Aus den Gleichungen a = b, b = c folgt a = c. Denn auder Gleichung a = b folgt $X \cdot a = X \cdot b$; aus der Gleichung b = c folgt $X \cdot b = X \cdot c$. Daher ist auch $A \cdot a = X \cdot c$; also, da

jede Grösse bezeichnen kann, auch a = c.

§. 4. Die einfachsten Behandlungszeichen sind die ganzen ab soluten Zahlen, die eine Vervielfachung der Einheit anzeigen und die durch die Gleichungen 1.1 = X, X.2 = X + X, X.3 = X.2 + X = X + X + X, etc.

efinirt werden. Bezeichnen p und g ganze absolute Zahlen, so elten folgende Sätze, die hier aufgeführt werden, um eine Einbeilung der Behandlungszeichen überhaupt darauf zu begründen.

1) Aus X = Y folgt $X \cdot p = Y \cdot p$, und alle Grössen, die durch as Zeichen $X \cdot p$, wo X und p gegeben sind, bezeichnet werden ürfen, sind gleich. Das Produkt einer gegebenen Grösse in eine gebene ganze Zahl ist also vollkommen bestimmt.

II) Es ist $(X \pm Y \pm Z) \cdot p = X \cdot p \pm Y \cdot p \pm Z \cdot p$.

III) Es ist X.p.g = X.g.p.

IV) Es ist, wie leicht zu beweisen, A-A=B-B. Die ifferenz zweier gleichen Grössen bezeichnet man mit O und jede rösse, die nicht = 0 ist, soll in dem Folgenden eine angebbare rösse heissen. Es kann alsdann als Grundsatz vorausgesetzt wern, dass das Produkt einer angebbaren Grösse in eine ganze ablute Grösse wieder eine angebbare Grösse bezeichnet.

§. 5. Sind jetzt p und q Behandlungszeichen in der allge-einsten Bedeutung des Wortes, so können folgende Unterschei-

ingen gemacht werden.

1) 1st X eine gegebene Grösse, so sind entweder alle Grössen, elche durch X, p bezeichnet werden dürfen, einander gleich und us X = Y folgt mit Nothwendigkeit X, p = Y, p, d, h. die durch . p bezeichnete Grösse ist vollkommen bestimmt, oder die Behanding der Einheit, welche p vorschreibt, genügt diesen Bedingungen icht. Im ersten Falle soll das Behandlungszeichen p eindeutig, zweiten Falle vieldeutig oder unbestimmt genannt werden.

Die gewöhnlichen ganzen Zahlen und Brüche sind bekanntlich ndeutige Behandlungszeichen; dagegen ist 5+W4 ein zweideuges Behandlungszeichen, indem X.(5-1-W/4) sowohl dem 3fachen, s auch dem Tachen von X gleich sein kann. In dem Folgenen sollen die einfachen Buchstaben eindeutige Behandlungszeichen

II) Es ist entweder $(X \pm Y \pm Z) \cdot p = X \cdot p \pm Y \cdot p \pm Z \cdot p$ der diese Gleichung findet nicht statt. Ist diese Gleichung richwelche Grössen auch X, Y, Z sein mögen, so soll p eine Lahl heissen.

Es ist leicht zu ersehen, dass hier der Begriff der Zahl weiter classt ist, als es gewöhnlich geschieht. So sind hier namentlich lejenigen Behandlungszeichen mit zu den Zahlen gerechnet, mit welchen sogenannte symbolische Rechnungen vorgenommen werden mnen. Fällt z. B. die zu behandende Grosse und f(x), wo g(x) eine beliebige Function von x bezeichnet, so gebören die Zeichen $\frac{d}{dx}$, Δx , $\int_a^b dx$. () mit zu den Zahlen, wäh-

and sin, cos, log wicht dazu gerechnet werden dürfen.

III) Ist für jedes X $X \cdot p \cdot q = X \cdot q \cdot p$, so sollen p und q gleichartige Behandlungszeichen heissen; ist dagegen diese deichung nicht allgemein richtig, so sollen p und q ungleichartig

Gleichartige Zahlen sind also z. B. alle rationalen und irratioa Zahlen unter sich; $\frac{d}{dx}$ und Δx ; $\frac{d}{dx}$ und jede von x unabhän-

rationale oder irrationale Zahl. Es muss noch bemerkt wer-

den, dass aus der Gleichartigkeit von p und q, und von q und e keineswegs die Gleichartigkeit von p und r folgt. So ist z. B. gleichartig mit a; a gleichartig mit x, aber nicht $\frac{d}{dx}$ mit x.

IV) Bezeichnet das Produkt einer jeden angebbaren Grössen p wieder eine angebbare Grösse, so soll p ein angebbares Behand lungszeichen genannt werden. p soll aber nicht mehr angebie heissen, wenn das Produkt auch nur einer einzigen angebbar Grösse in p = 0 ist.

So ist $\frac{d}{dx}$ nicht angebbar, indem $\frac{d}{dx}(aE) = 0$ ist, obgleich all angebbar sein kann.

§. 6. Aus den in dem Vorigen aufgestellten Begriffen ergebu

sich mit Leichtigkeit folgende Lehrsätze:

1) Aus X = Y, $\alpha = b$ folgt $X \cdot \alpha = Y \cdot b$, wenn α and b in deutig sind. Denn da α eindeutig ist, so folgt aus X = Y X A = Y A; aus $\alpha = b$ folgt Y A = Y A. Daher ist X A = Y A

11) Wenn a eine Zahl ist, so ist $(X \pm Y \pm Z) \cdot a = Xa$

± Y.a ± Z.6. Folgt unmittelbar aus §. 5. II.

III) Sind a und b angebbare, eindeutige Zahlen, so folgt w

 $X \cdot a = Y \cdot b$ und a = b auch X = Y.

Aus $\alpha = b$ folgt $Y.\alpha = Y.b$; daher ist $X.\alpha = Y.a$, als 0 = X.a - Y.a = (X - Y).a, da α eine Zahl. Wäre aus X - Y angebbar, so müsste, da α angebbar ist, auch (X - Y).bangebbar sein. Da dieses nicht der Fall ist, so muss X - Y=1

also $X = Y + \theta = Y + (A - A) = Y + A - A = Y$ sein.

IV) Aus X = Y und a = b folgt X: a = Y: b, wenn a mid b angebbar sind. Denn es ist $X: a \cdot a = X$, $Y: b \cdot b = Y$; when $X: a \cdot a = Y: b \cdot b$; mithin, da a und b angebbar und gleich sink X: a = Y: b. (III)

V) Es ist $(X \pm Y \pm Z): a = X: a \pm Y: a \pm Z: a$, wenn a

eine angebbare Zahl ist. Denn

$$(X: a \pm Y: a \pm Z: a) \cdot a = X: a, a \pm Y: a, a \pm Z: a.s$$

= $X \pm Y \pm Z = (X \pm Y \pm Z): a.a;$

daher, weil a angebbar:

$$X: a \pm Y: a \pm Z: a = (X \pm Y \pm Z): a.$$

ha

K-

nith

VI) Sind a und b gleichartige Zahlen, so ist: X.a.b=1. b.a, X.a:b=X:b.a, X:a:b=X:b:a, wenn alle vorker menden Divisoren angebbar sind. Der erste Satz folgt aus der klärung gleichartiger Zahlen. Für den zweiten hat man X:b.a. $= X : b \cdot b \cdot a = X \cdot a = X \cdot a : b \cdot b ;$ also, wenn b angelist X: b. a = X.a: b. Aehnlich ist der Beweis für den dritte

Ist a eine angebbare Zahl, so ist X . a : a = Man darf aber nicht unbedingt setzen: $(\Delta X): \frac{a}{dx} = \Delta(X)$ $(\frac{d}{dx}X):\frac{d}{dx}=X.$

IT mentiopole Xahl. Es must noci

B. Rationale Ausdrücke aus einfachen Behandlungszeichen.

§. 7. Sind a, b, c einfache Behandlungszeichen, so ist a±b ±c ein Behandlungszeichen, welches vorschreibt, dass die Einheit mit a, mit b und mit c multiplicirt und dass die entstehenden Prodokte addirt oder subtrahirt werden sollen. a.b:c schreibt vor, dass die Einheit mit a multiplicirt, das Ergebniss mit b multiplicirt, und das jetzige Ergebniss durch c dividirt werden soll. Die Defimition dieser Zeichen ist daher enthalten in den Gleichungen:

$$X.(a \pm b \pm c) = X.a \pm X.b \pm X.c, X.(a.b:c) = X.a.b:c$$

oder auch

$$X.(:a.b:c) = X:a.b:c.$$

Aus diesem ergiebt sich leicht die Bedeutung zusammengesetzbrer rationaler Ausdrücke aus einfachen Behandlungszeichen. Ferber lässt sich leicht zeigen, dass a ± b ± c und a.b: c eindeutige Behandlungszeichen sind, wenn in den letztern nur angebbare Ditisoren vorkommen.

6. 8. Lehrsätze:

- 1) Aus a=a', b=b', c=c' folgt $a\pm b\pm c=a'\pm b'\pm c'$.
- II) Es ist a+b-c=a-c+b=b+a-c etc.
- ||||||||||a+b-b=a, a-b+b=a,
- |V| a + (x+y-z) = a + x + y z.
- (x + y z) = a x y + z.

Die Beweise dieser Sätze sind einander ganz ähnlich. So ist

$$X.(a+b-c) = X.a + X.b - X.c;$$

 $X.(a-c+b) = X.a - X.c + X.b.$

Non ist

$$X.a + X.b - X.c = X.a - X.c + X.b;$$

ther auch X.(a+b-c) = X.(a-c+b). Da hier aber oftubar X jede Grösse bezeichnen kann, so folgt aus der Erklärung ter Gleichung zwischen Behandlungszeichen a+b-c=a-c+b.

VI) $\alpha + b - c$ ist eine Zahl, wenn α , b, c Zahlen sind und mit jeder Zahl gleichartig, welche mit α , b, c gleichartig ist.

Beweis. Es ist

$$(X \pm Y) \cdot (a + b - c) = (X \pm Y) \cdot a + (X \pm Y) \cdot b - (X \pm Y) \cdot c$$

$$= X \cdot a \pm Y \cdot a + X \cdot b \pm Y \cdot b - X \cdot c \mp Y \cdot c$$

$$= X \cdot (a + b - c) \pm Y \cdot (a + b - c);$$

within ist a+b-c nach §. 5. II. eine Zahl.

Ist m eine mit a, b, c gleichartige Zahl, so ist

$$X.m.(a+b-c) = X.m.a + X.m.b - X.m.c$$

= $X.a.m + X.b.m - X.c.m$
= $(X.a + X.b - X.c).m$
= $X.(a+b-c).m$;

daher ist auch $\alpha + b - c$ mit m gleichartig (§. 5. III.).

0 ist ein Behandlungszeichen, definirt durch die Gleichung X.0 = 0, wo X jede Grösse sein kann. Es ergiebt sich hieraus dass 0 = der Differenz zweier gleichen Zahlen, also auch eine Zah und mit allen andern Zahlen gleichartig sei.

§. 9. Lehrsätze:

1) a.b:c ist eine Zahl, wenn a, b, c Zahlen sind, und is mit jeder Zahl gleichartig, welche mit a, b, c gleichartig ist, vorausgesetzt, dass alle in diesem Ausdrucke vorkommenden Divisorer angebbar sind.

Beweis. Es ist, wenn a, b, c Zahlen und c angebbar: $(X + Y) \cdot (a \cdot b : c) = (X \pm Y) \cdot a \cdot b : c = (X \cdot a \pm Y \cdot a) \cdot b : c$ $= (X \cdot a \cdot b \pm Y \cdot a \cdot b) : c = X \cdot a \cdot b : c \pm Y \cdot a \cdot b : c = 1$ $(a \cdot b : c) \pm Y \cdot (a \cdot b : c); \text{ also } a \cdot b : c \text{ eine Zahl (§. 5. II.)}.$

1st ferner m mit a, b, c gleichartig, so ist $X \cdot (a \cdot b : c) \cdot n$ = $X \cdot a \cdot b : c \cdot m = X \cdot m \cdot a \cdot b : c = X \cdot m \cdot (a \cdot b : c)$; als

a.b: c mit m gleichartig (§. 5. III.).

11) Sind a, b, c gleichartige und angebbare Behandlungszeichen, so ist X: (a,b:c) = X: a:b.c. Denn X: a:b.c. b:c=X=X:(a,b:c). a.b:c, woraus sich leicht der Lehr satz ergiebt.

III) Aus a = a', b = b', c = c' folgt, wenn die Divisoren argebbar sind, $a \cdot b : c = a' \cdot b' : c'$.

IV) Sind a, b, c gleichartige Behandlungszeichen und c an gebbar, so ist $a \cdot b : c = a : c \cdot b = : c \cdot b \cdot a$ etc.

V) $m \cdot (a \cdot b : c) = m \cdot a \cdot b : c$, wenn die Divisoren angebbar VI) $m:(a \cdot b : c) = m:a:b \cdot c$, wenn die Divisoren angebba und a, b, c gleichartig sind.

VII) $(a \pm b)$, m = a, $m \pm b$, m, wenn m eine Zahl.

VIII) $(a \pm b)$: m = a: $m \pm b$: m, wend m eine angebbar Zahl.

 $(a \pm b) = m \cdot a \pm m \cdot b$.

Die Beweise der Sätze III. – IV. sind einander ganz ähnlic So ist für III. X.(a.b:c) = X.a.b:c, X.(a:c.b) = X.a:c.Unter den Voraussetzungen des Lehrsatzes ist aber X. a. b: $= X \cdot a \cdot c \cdot b$: daher auch $X \cdot (a \cdot b \cdot c) = X \cdot (a \cdot c \cdot b)$. Da misich hier für X jede Grösse gesetzt denken kann, so ist nach d Erklärung der Gleichheit a.b:c=a:c.b.

Aus den Sätzen der beiden letzten Paragraphen ergiebt sie dass jeder rationale Ausdruck aus ganzen absoluten Zahlen glei $\frac{a-b}{c-d}$ ist, wo a, b, c, d ganze \mathbb{Z}_{z} einem Ausdruck von der Form len sind, vorausgesetzt dass in dem Ausdrucke nur augebbare I visoren vorkommen. Es wird dabei angenommen, dass man Summe und die Differenz zweier ganzen Zahlen als eine ganze Za berechnen könne. Bezeichnet (+ a) die Summe 0 + a und (die Differenz 0 - a, so ist also jeder rationale Ausdruck aus gan z

Lahlen $=\pm \frac{m}{n}$, also gleich einer reellen, rationalen Zahl. Hierus folgt dann wieder, dass auch jeder rationale Ausdruck aus reelen, rationalen Zahlen = einer rationalen, reellen Zahl ist, immer uter der Voraussetzung, dass nur angebbare Divisoren vorkommen.

- C. Ungleichheit von Grössen und Zahlen; absolute, positive und negative Zahlen und Grössen.
- Zwei Grössen heissen einstimmig, wenn sie in allen ren in Betracht kommenden Eigenschaften übereinstimmen und ch pur durch ihre etwa verschiedene Grösse von einander untertheiden. Sind A und B zwei einstimmige Grössen, und ist A-Bne mit A und B einstimmige angebbare Grösse, so heisst A dem

Zur nähern Bestimmung dieser Begriffe dienen folgende Grundätze, die also zu den in §. 2. angeführten noch hinzukommen.

1) Die Summe mehrerer einstimmigen Grössen ist mit den einelnen Theilen einstimmig und angebbar, wenn nur einer der Theile ngebbar ist.

II) Zwei einstimmige Grössen sind entweder einander gleich

ter die eine ist grösser als die andere.

III) Von jeder angebbaren Grösse lässt sich ein Vielfaches aneben, welches grösser ist als jede mit ihr einstimmige Grösse.

Der in §. 4. IV. angenommene Grundsatz ist eine unmittelbare olge aus I., braucht also als Grundsatz nicht weiter berücksichtigt

Aus den eben angegebenen Sätzen lassen sich die verschiedenen Ahrsätze über die Ungleichheit einstimmiger Grössen mit Leichtigtit herleiten.

§. 11. Ist die durch X. m bezeichnete Grösse immer mit X indimmig, so heisst das Behandlungszeichen m ein absolutes. Ein chandlungszeichen von der Form 0 + m heisst alsdann ein positi-188, eins von der Form 0 - m ein negatives Behandlungszeichen. heisst grösser als b oder kleiner als b, jenachdem a - b einem mitiven oder einem negativen angebbaren Behandlungszeichen

Die aus diesen Definitionen sich ergebenden Lehrsätze über die Ingleichheit verschiedener Behandlungszeichen sind bekannt. Nur of einen Umstand muss hier noch aufmerksam gemacht werden. us der Ungleichheit von a und b darf man nämlich nicht ohne witeres schliessen, dass a > b oder a < b ist. Wenn a und b maginäre Zahlen sind, so ist dies bekannt. Aber auch die Zahlen $\frac{1}{4\pi} \frac{2d}{dx}$ sind ungleich, ohne dass die eine von beiden grösser ist,

then thre Differenz $\frac{d}{dx}$ keine angebbare Zahl ist. Ist E.a>E.bnd gilt diese Beziehung nur für die eine Grösse E, so kann man arms noch nicht schliessen, dass auch a>b sei.

4. 12. Es ist A = B, wenn A - B und B - A kleiner ist le mit A und B einstimmige angebbare Grösse, wenn A und stimmig sind. Denn ware A nicht = B, so ware A > BB > A, also eine der Differenzen A - B oder B - A eine und A einstimmige, angebbare Grösse.

Das absolute Behandlungszeichen a ist gleich δ , wenn sowoh a-b, als auch $b-a<\frac{1}{n}$, wo n jede noch so grosse absolute ganze Zahl bezeichnen kann. Denn ist X eine beliebige Grösse, so ist $X \cdot (a-b)$ oder $X \cdot (b-a) \leq X \cdot \frac{1}{n}$; also auch $X \cdot a - X \cdot b$ oder $X \cdot b - X \cdot a$ dem absoluten Werthe nach $\leq X \cdot \frac{1}{n}$.

Da aber X, $\frac{1}{n}$ kleiner sein kann als jede mit X einstimmige angebbare Grösse, so ist X, $\alpha = X$, δ , und da dieses für jede Grösse X gilt, so ist $\alpha = \delta$.

§. 13. In dem Vorigen war schon von solchen Differenzen absoluter Zahlen die Rede, in denen der Minuend kleiner war ab der Subtrahend. Es müssen nun zunächst diejenigen Grössen näher betrachtet werden, deren Produkte in solche negative Zahlen eine

wirkliche Bedeutung haben,

Betrachtet man eine Grösse X, insofern sie zu einer andern Grösse A addirt dieselbe vergrössert oder verkleinert, so nennt man X eine algebraische Grösse; und zwar soll X eine positive Grösse genannt werden, wenn A+X>A; eine negative, wenn A+X>A; eine negative, wenn A+X>A ist. Eine Grösse, welche nicht in einer solchen Beziehung zu einer andern gedacht wird, und namentlich auch A selbst, soll eine absolute Grösse heissen.

Die algebraische Grösse X muss offenbar mit A gleichartigenaunt werden, indem sie zu A addirt werden kann (§. 1.); si ist aber nicht mehr mit A einstimmig, da sie sonst bei ihrer Addition keine Verkleinerungen von A hervorbringen könnte (§. 10). Das passendste Beispiel für diese Verhältnisse giebt das bekanntaber etwas modifizirte Beispiel von Vermögen und Schulden. Sich man das Vermögen einer Person als die absolute Grösse an, so sind die Einnahmen dieser Person positive, die Ausgaben negating Grössen. Sieht man den Schuldenstaud dieser Person als absolute Grösse an, so verhält es sich umgekehrt.

In dem Folgenden soll A diejenige absolute Grösse sein, dera Vergrösserung oder Verkleinerung betrachtet wird; X, Y, Z etc. sollen algebraische Grössen bezeichnen. Es gelten alsdann folgende Definitionen:

1) Es ist X = Y, wenn A + X = A + Y.

II) Der Ausdruck X+Y-Z wird definirt durch die Gleichung A+(X+Y-Z)=A+X+Y-Z. Diese Definitionen sind aber nicht mehr rein willkührlich; es muss im Gegentheil gezeigt werden, dass sie den in §. 2. aufgestellten Grudsätzen genügen, was ohne Schwierigkeit angeht. So ist z. k. X+(Y-Z)=X+Y-Z; denn

$$A + [X + (Y - Z)] = A + X + (Y - Z) = A + X + Y - Z$$

 $A + (X + Y - Z) = A + X + Y - Z$ (Def.II.)

daher

$$A + [X + (Y - Z)] = A + [X + Y - Z];$$

alse

$$X + (Y - Z) = X + Y - Z \dots$$
 (Def. 1.).

Es ergiebt sich aus diesen Erklärungen unmittelbar, dass zwe gleiche angebbare Grössen entweder beide positiv oder beide negtiv sind. Bringt die Addition von X zu A keine Veränderung von A hervor, so ist X=0, was unmittelbar and der Relation A+X

=A=A+0 folgt.

§. 14. Man erhält also den Begriff einer positiven Grösse, wenn man sich eine absolute Grösse X mit der Eigenschaft behaftet denkt, bei ihrer Addition zu A um die Grösse X zu vergrössern, und ebenso erhält man eine negative Grösse, wenn man sich die Grösse X mit der Eigenschaft behaftet denkt, A um X zu verkleinern. Die auf diese Weise aus der absoluten Grösse X entstehende positive Grösse soll mit X^+ , die entstehende negative mit X^- bezeichnet werden und X soll der absolute Werth von X^\pm heissen. Es ist dann $A + X^+ = A + X$, $A + X^- = A - X$. Es ergeben sich ferner leicht folgende Lehrsätze:

such ferner leicht folgende Lehrsätze:

1) $X^+ + Y^+ = (X + Y)^+$; denn $A + (X^+ + Y^+) = A + X + Y$, $A + (X + Y)^+ = A + X + Y$; daher $A + (X^+ + Y^+) = A + (X + Y)^+$ oder $X^+ + Y^+ = (X + Y)^+$.

11) $X^- + Y^- = (X + Y)^-$.

111) $X^+ + Y^- = (X - Y)^+$ oder $= (Y - X)^-$, jenachdem X > Y oder Y > X ist.

112) $X - Y^+ = X + Y^+$.

§, 15. Sind X und Y zwei einstimmige Grössen und bezieht sich das Hinzufügen der Zeichen + oder - auf die Vergrösserung der Verkleinerung derselben absoluten Grösse, so sind X^+ und oder Verkleinerung derselben absoluten Grösse, so sind X+ und X- nicht mehr einstimmig, indem sie sich noch durch etwas Anderes als ihre verschiedene Grösse unterscheiden. Dagegen dürfen X+ und Y+, so wie X- und Y- noch als einstimmige Grössen betrachtet werden. Um die Zulässigkeit hievon nachzuweisen, muss gezeigt werden, dass diese Grössen den in §, 10. aufgestellten Grundsätzen genügen. Es ist aber:

1) (X++Y+)=(X+Y)+, (X-+Y-)=(X+Y)-; also in beiden Fällen die Summe einstimmig mit den Theilen und an-

gebbar, wenn einer der Theile angebbar ist.

II) Es ist X> Y oder X= Y oder X< Y, also X=Y+V oder X = Y oder X = Y - V, wenn V eine mit X und Y einstimmige angebbare Grösse bezeichnet. Daraus folgt aber, dass X+ = Y+ + V+ oder = Y+ oder = Y+ - V+, so wie dass Y = Y + V - oder = Y - oder = Y - V - ist, d. h. dassdem absoluten Werthe nach X+ entweder > oder = oder < Y+

und X— entweder > oder = oder < Y— ist.

III) Es giebt ein Vielfaches von X, welches grösser als Y, so lass also nX = Y + V ist, wo V eine mit X und Y einstimmige Grösse bezeichnet. Daraus folgt aber $nX^+ = Y^+ + V^+$, nX^- Y-+ V-, so dass es ein Vielfaches von X+ giebt, welches

dem absoluten Werthe nach grösser als Y± ist.

Jede negative Grösse ist gleich einer Differenz zweier positiven Grössen, in welcher der Subtrahend dem absoluten Werthe nach sser als der Minuend ist und ein ähnlicher Satz lässt sich auch positive Grössen aussprechen. So ist X-= Y+-(X+Y)+. sst man bei der Bezeichnung der positiven Grössen den Accent weg, so ist $X^+ = 0 + X$ oder abgekürzt = (+X), X^- 0 - X = (-X). Ist α eine beliebige Zahl, so ist

1) $\theta . a = (X - X) . a = X . a - X . a = 0$. 11) $X^{\pm} \cdot (+a) = (0 \pm X) \cdot (0+a) = (\pm aX)$.

III) $X^{\pm} \cdot (-a) = (0 \pm X) \cdot (0 - a) = (\mp aX)$ etc.

womit zugleich nachgewiesen ist, dass das Produkt einer algebraischen Grösse in eine negative Zahl, d. h. in eine Differenz zweier absoluten Zahlen, deren Minuend kleiner ist als der Subtrahend, eine wirkliche Bedeutung habe. Die Sätze über die Produkte und Quotienten positiver und negativer Zahlen lassen sich aus der oben gegebenen Erklärung der positiven und negativen Zahlen mit Leichtigkeit herleiten.

Transcendente und irrationale Behandlungszeichen.

§. 17. Eine Grösse oder ein Behandlungszeichen heisst durch gewisse Bedingungen bestimmt, wenn alle Grössen oder Behandlungszeichen, welche diesen Bedingungen genügen, einander gleich sind. Eine Grösse oder ein Behandlungszeichen heisst gegeben, wenn sie entweder unmittelbar vorliegen, oder wenn man doch vermittelst der gegebenen Bedingungen eine Grösse oder ein Behandlungszeichen herleiten kann, welches dem in Rede stehenden gleich ist. In dem Folgenden soll aber eine Grösse schon als gegeben angesehen werden, wenn man eine Grösse darstellen kann, deres Unterschied von der eigentlich zu bestimmenden dem absoluter Werthe nach kleiner ist als jede noch so kleine, gegebene, angelbare Grösse. Unter ähnlichen Verhältnissen soll auch ein Behandlungszeichen als gegeben angesehen werden.

lst A_0 , A_1 , A_2 A_n in inf. eine unendliche Reihe von Grösen, so heisst diese Reihe eine unendlich klein werdende, wem sich in dieser Reihe ein Glied angeben lässt, von welchem an alle folgende Glieder dem absoluten Werthe nach kleiner sind als jedt gegebene noch so kleine angebbare Grösse. Die Grösse $\mathfrak A$ heist die Gränze der Reihe $A_0,A_1,A_2...A_n$ in inf., oder es ist $\mathfrak A=$

lim A_n , wenn die Reihe $\mathfrak{A}-A_0$, $\mathfrak{A}-A_1$, $\mathfrak{A}-A_2$... $\mathfrak{A}-A_n$ in inf. eine unendlich klein werdende Reihe ist. Bekanntlich besitt aber nicht jede unendliche Reihe eine Gränze, sondern die Reihe kann auch unendlich gross werdend sein, oder die Glieder können zwischen gewissen Grössen immer hin und her gehen.

Wie diese Begriffe sich auf Behandlungszeichen ausdehnen las sen, ist leicht zu ersehen; es tritt alsdann an die Stelle der beliebig kleinen angebbaren Grösse eine beliebig kleine, gegebene, al-

gebbare absolute Zahl,

Für die unendlich klein werdenden Reihen und für die Reihen, welche Gränzen besitzen, lassen sich leicht die in den folgender Formeln ausgedrückten Sätze beweisen:

1) Ist $\lim A_n = 0$, $\lim B_n = 0$, so ist auch $\lim (A_n \pm B_n)$

II) Ist $\lim a_n = 0$, $\lim b_n = 0$, so ist auch $\lim (a_n \pm b_n) = 0$

 $\lim_{n \to \infty} (a_n \cdot b_n) = 0, \lim_{n \to \infty} (A_n \cdot a_n) = 0; \text{ wenn nicht } \lim_{n \to \infty} A_n = \pm z,$ $\lim_{n \to \infty} (A_n \pm B_n) = \lim_{n \to \infty} A_n \pm \lim_{n \to \infty} B_n (\text{denn } \lim_{n \to \infty} (\mathfrak{A} - A_n)) = 0,$ $\lim_{n \to \infty} (\mathfrak{A} - B_n) = 0, \text{ also } \lim_{n \to \infty} (\mathfrak{A} \pm \mathfrak{B}) - (A_n \pm B_n) = 0.$ IV) $\lim (A_n \cdot a_n) = \lim A_n \cdot \lim a_n$, $\lim (a_n \pm b_n) = \lim a_n$ $\pm \lim b_n$, $\lim (a_n \cdot b_n) = \lim a_n \cdot \lim b_n$.

V) $\lim (A_n : b_n) = \lim A_n : \lim b_n$, $\lim (a_n : b_n) = \lim a_n : \lim b_n$

wenn nicht $\lim b_n = 0$ ist.

Ist von einer Grösse ausgesagt, dass sie die Gränze einer un-

endlichen Reihe $A_0, A_1, \ldots A_n$ in inf. sei, so ist diese Grösse vollkommen bestimmt, vorausgesetzt, dass diese Reihe wirklich eine Gränze besitzt. Denn sind die beiden Grössen $\mathfrak A$ und $\mathfrak B$ Gränzen dieser Reihe, so ist $\lim (\mathfrak A - A_n) = 0$, $\lim (\mathfrak B - A_n) = 0$, also nach III) $\lim (\mathfrak A - \mathfrak B) = \lim [(\mathfrak A - A_n) - (\mathfrak B - A_n)] = 0$, was offenbar nur möglich ist, wenn $\mathfrak A = \mathfrak B$. Ist eine Methode gegeben, nach welcher man sämmtliche Glieder der unendlichen Reihe finden kann, so ist die Gränze der Reihe auch als gegeben anzusehen. Auf ganz ähnliche Weise kann auch ein Behandlungszeichen als Gränze einer Reihe von Behandlungszeichen bestimmt und gegeben werden.

Endlich verdient noch bemerkt zu werden, dass zwei Reihen gleiche Gränzen haben, wenn ihre Differenz eine unendlich klein werdende Reihe ist, vorausgesetzt, dass die Reihen Gränzen besitzen. Denn ist $\lim (a_n - b_n) = 0$, so ist $\lim a_n - \lim b_n =$

 $\lim (a_n - b_n) = 0$ oder $\lim a_n = \lim b_n$.

\$. 18. Ein Behandlungszeichen ist nach dem Frühern ein Zeichen, welches anzeigt, dass mit einer Grösse eine beliebige Veränderung vorgenommen werden soll. Diese mit einer Grösse vorzunehmende Behandlung kann aber wieder aus einer Reihefolge von einzelnen Operationen zusammengesetzt sein und diese Reihe der mit der Grösse vorzunehmenden Operationen kann auch als ohne Ende fortgehend gedacht werden. In dem letzten Falle soll das Behandlungszeichen ein transcendentes oder eine Transcendente genannt werden; die Bedeutung einer solchen Transcendenten muss aber zunächst näher aus einander gesetzt werden.

Schreibt ein Behandlungszeichen s vor, dass mit einer Grösse eine unendliche Reihe von Operationen vorgenommen werden soll, so soll das Produkt einer Einheit in s die Gränze derjenigen unendlichen Reihe von Grössen sein, deren Glieder man erhält, wenn man mit der Einheit zuerst die erste, dann die erste und zweite, dann die erste, zweite und dritte etc. etc. der durch s vorgeschriebenen Operationen vornimmt. Bedeutet also s die aus einer unendlichen Anzahl von Theilen bestehende Summe $a_0 + a_1 + a_2 + \dots$ $a_n +$ in inf., so bedeutet X.s die Gränze der unendlichen Reihe:

$$X.a_0, X.(a_0 + a_1), X.(a_0 + a_1 + a_2)...$$

 $X.(a_0 + a_1 + a_2 + ... + a_n)...$ in inf.

Bedeutet s das Produkt aus unendlich vielen Faktoren a_0 . a_1 . a_2 . a_2 . a_3 . a_4 . a_5 die Summe der unendlichen Reihe:

$$X_{\cdot} a_{0}, X_{\cdot} a_{0}.a_{1}, X_{\cdot} a_{0}.a_{1}.a_{2}, ..., X_{\cdot} a_{0}.a_{1}.a_{2}..., a_{n}...$$
 in inf.

Es ist einleuchtend, dass das Produkt einer Grösse in eine Transcendente nach Umständen etwas. Mögliches oder Unmögliches sein kann. dass aber im ersten Falle das Produkt X, s bestimmt und gegeben ist, wenn es die Glieder der eutstehenden Reibe sind.

In manchen Fällen ist eine Transcendente bekanntlich einem endlichen Ausdruck aus einfachen Behandlungszeichen gleich. Ist z. B. der endliche Ausdruck $s = 1 + x + x^2 + x^3 + \dots x^n + \dots$ in inf. wo x eine absolute Zahl sein soll, so ist zuerst sebenfalls ein absolutes Behandlungszeichen. Aus der Erklärung des

Zeichens s ergiebt sich aber unmittelbar s=1+x. s. Diese Gleichung enthält aber offenbar einen Widerspruch, wenn $x \ge 1$, da dann 1+x. s > s. In diesem Falle kann also die unendliche Reihe keinem endlichen Ausdruck gleich sein. Ist aber x < 1, so erhält man unmittelbar $s = \frac{1}{1-x}$. Eben so gut wie in der Aufgabe die Reihe $1+x^2+x^3$ in

Eben so gut wie in der Aufgabe die Reihe $1+x^2+x^1$ in inf. zu summiren, ein Widerspruch liegt, wenn $x \ge 1$ ist, könnte auch in dieser Aufgabe noch ein Widerspruch liegen, wenn x < 1 ist, welcher uns nur bei unserer Untersuchung entgangen wäre. Es ist daher durchaus nothwendig, die Richtigkeit des oben auf analytischem Wege gefundenen Resultates auch noch synthetisch nachzuweisen. Im vorliegenden Falle geht dieses freilich leicht an. Es ist nämlich:

$$\frac{1}{1-x} = 1 + x + x^2 + \dots + x^{n-1} + \frac{x^n}{1-x},$$

also

$$A \cdot \frac{1}{1-x} = A \cdot (1+x+x^2+\ldots+x^{n-1}) + A \cdot \frac{x^n}{1-x}$$

Da dieses gilt, welche ganze Zahl n ist, so kann man auf beiden Seiten die Gränzen für n == onehmen, und erhält:

$$A \cdot \frac{1}{1-x} = \lim A \cdot (1+x+x^2+\dots x^{n-1}) + A \cdot \lim \frac{x^n}{1-x}$$

Ist aber x < 1, so ist $\lim \frac{x^n}{1-x} = 0$, daher

$$A \cdot \frac{1}{1-x} = \lim \left[A \cdot (1+x+x^2+\dots+x^{n-1}) \right]$$

$$= A \cdot (1+x+x^2+\dots+x^n+\dots \text{ in inf.})$$

oder, da A jede Grösse bezeichnen kann:

$$\frac{1}{1-x} = 1 + x + x^2 + x^3 + \dots + x^n + \dots \text{ in inf.}$$

Ich kann hier die Bemerkung nicht unterdrücken, dass streng genommen jede Auflösung einer Aufgabe, welche auf analytischem Wege, z. B. durch die Auflösung von Gleichungen gewonnen ist, noch eines synthetischen Beweises bedarf. Ich glauhe, dass in dieser Hinsicht die Analogie zwischen unserm jetzigen analytischen Verfahren und der Analyse der Alten grösser ist, als man es gewöhnlich anzunehmen scheint. Wird z. B. eine Gerade gesucht, welche gewissen Bedingungen genügen soll, so nimmt man bei der Analyse der Alten bekanntlich an, man kennte diese Gerade schon. Aus den gegebenen Bedingungen der Aufgabe sucht man alsdann andere Bedingungen herzuleiten, denen man durch Konstruktion leichter genügen kann. Aus zwei Ursachen kann nun die auf die-

sem Wege gefundene Auflösung fehlerhaft sein; es kann nämlich einmal den Bedingungen der Aufgabe vielleicht gar nicht durch eine Gerade genügt werden, so dass schon in der ersten Annahme ein Fehler liegt; oder es können bei der Umformung der Bedingungen gewisse Bedingungen verloren gegangen sein, so dass zwar die konstruirte Gerade den abgeleiteten, aber nicht mehr den ursprünglichen Bedingungen der Aufgabe genügt. Bei dem jetzigen malytischen Verfahren liegt schon darin, dass man das Gesuchte turch ein einfaches oder zusammengesetztes Zeichen bezeichnet, eine selten a priori begründete Voraussetzung, die den Bedingungen der Aufgabe widersprechen kann, und dass dieser Widerspruch im berlauf der Untersuchung sich nicht immer zu zeigen braucht, hat die Theorie der unendlichen Reihen genugsam gelehrt. Was den weiten Punkt anbetrifft, so hat man immer festzuhalten, dass die lurch die Analyse abgeleiteten Bedingungen zwar eine nothwendige Folgerung aus den ursprünglichen der Aufgabe, aber nicht umgekehrt letztere aus ersteren sind. Das Gesuchte muss den gefolgerten Bedingungen genügen, aber nicht alles, was den gefolgerten Bedingungen genügt, genügt auch sämmtlichen Bedingungen der Aufgabe. Hat man aber keine unstatthaften Voraussetzungen über die Natur des Gesuchten gemacht und kann man den gefolgerten Bedingungen nur durch eine einzige Grösse genügen, so muss diese auch sämmtlichen Bedingungen der Aufgabe genügen. Giebt es aber mehrere Grössen, die den gefolgerten Bedingungen genügen, so ist es immer noch zweifelhaft, ob auch alle gefunderen Grössen sämmtlichen Bedingungen der Aufgabe entsprechen. Hat man endlich über die Natur des Gesuchten eine unstatthafte Annahme gemacht, so können durch diese gewisse Bedingungen der Aufgabe ersetzt sein, so dass auch dann die Bestimmtheit der Auflösung keinen Beweis für die Richtigkeit des Gefundenen abgieht. Liegt z. B. die Aufgabe vor: einen Ausdruck f(x) zu finden, welther = e^x ist, so muss dieser der Bedingung f(2x) = f(x). f(x) renügen. Macht man nun aber die unerlaubte Annahme, dass f(x)= 1 + ax sei, so erhält man die identische Bedingungsgleichung $1 + 2ax = 1 + 2ax + x^2$, welcher durch a = 0 genügt wird, and man erhielte f(x) = 1, welches ganz bestimmte Resultat aber offenbar nicht mehr der ursprünglichen Aufgabe genügt.

§. 19. Ein Behandlungszeichen a heisst durch Annäherung gegeben, wenn eine Methode gegeben ist, mittelst welcher man eine rationale Zahl a' finden kann, so dass der absolute Werth von a-a' kleiner ist als $\frac{1}{n}$, wie gross auch die ganze Zahl n angenommen wird. Ein durch Annäherung gegebenes Behandlungszeichen soll ein irrationales genannt werden, obgleich es auch einer rationalen Zahl gleich sein kann. Für irrationale Behandlungszeichen gelten alsdann folgende Lehrsätze.

I) Jedes irrationale Behandlungszeichen a ist eindeutig.

Beweis. Es ist zu zeigen, dass aus X=Y folgt X.a=Y.a $\S.$ 4. 1.). Es sei a' ein bis auf $\frac{1}{n}$ angenäherter Werth von a und war, um die Begriffe festzustellen, a' < a und X positiv, so ist $a' < a < a' + \frac{1}{n}$, also $X.a' \le X.a \le X.a' + X.\frac{1}{n}$, Y.a'

 $Y \cdot \frac{1}{\alpha} \ge Y \cdot \alpha \ge Y \cdot \alpha'$. Da nun α' und $\frac{1}{\alpha'}$ als rationale Zahlen eindeutig sind, so ist $X \cdot a' = Y \cdot a'$, $X \cdot \frac{1}{n} = Y \cdot \frac{1}{n}$, also — $X \cdot \frac{1}{n} \leq X \cdot \alpha - Y \cdot \alpha \leq X \cdot \frac{1}{n}$, d. b. val. abs. $(X \cdot \alpha - Y \cdot \alpha)$ $\leq X \cdot \frac{1}{n}$. Da nun $X \cdot \frac{1}{n}$ dem absoluten Werthe nach kleiner sein kann als jede angebbare Grösse, so ist X. a = Y. a.

II) Jedes irrationale Behandlungszeichen ist eine Zahl.

Beweis. Es ist, wenn man die Bezeichnung des vorigen Satzes beibehält, zu zeigen, dass $(X \pm Y) \cdot a = X \cdot a \pm Y \cdot a$ (§. 4. II.). Nun ist $(X + Y) \cdot a' \leq (X + Y) \cdot a \leq (X + Y)$ $(a'+\frac{1}{n})\dots(1)$. Ferner $X\cdot(a'+\frac{1}{n})\geq X\cdot a\geq X\cdot a'$, $Y.(\alpha'+\frac{1}{n}) \ge Y.\alpha \ge Y.\alpha'$; also, da α' und $\alpha'+\frac{1}{n}$ Zahlen sind, $(X+Y) \cdot (a'+\frac{1}{n}) \ge X \cdot a + Y \cdot a \ge (X+Y) \cdot a' \cdot \dots \cdot (2)$. Aus (1) und (2) folgt aber – $(X + Y) \cdot \frac{1}{a} \leq (X + Y) \cdot a$ $-(X \cdot \alpha + Y \cdot \alpha) \leq (X + Y) \cdot \frac{1}{n}$; mithin, da $(X + Y) \cdot \frac{1}{n}$ kleiner sein kann, als jede angebbare Grösse, (X + Y) . a = X . a

Ferner ist X - Y + Y = X, also $(X - Y + Y) \cdot a = X \cdot a$, daher nach dem eben bewiesenen Satze $(X - Y) \cdot a + Y \cdot a = X \cdot a$; also $(X - Y) \cdot a = X \cdot a - Y \cdot a$.

III) Eine irrationale Zahl ist mit jeder Zahl m gleichartig, welche mit allen rationalen Zahlen gleichartig ist; also auch mit allen rationalen Zahlen selbst und demzufolge wieder mit allen irrationalen Zahlen,

Beweis. Es ist zu zeigen, dass X.m.a = X.a.m (§.4.111). Nun ist, wenn man der Einfachheit wegen m als positiv annimmt, $X.(a'+\frac{1}{n}).m \ge X.a.m \ge X.a'.m, X.m.a' \le X.m.a$ $\leq X \cdot m \cdot (a' + \frac{1}{n})$. Den Voraussetzungen des Lehrsatzes zu Folge ist aber $X \cdot a' \cdot m = X \cdot m \cdot a', X \cdot \frac{1}{n} \cdot m = X \cdot m \cdot \frac{1}{n}$. Daher $X \cdot m \cdot \frac{1}{n} \ge X \cdot a \cdot m - X \cdot m \cdot a \ge -X \cdot m \cdot \frac{1}{n}$, also $X \cdot a \cdot m$

IV) Eine jede irrationale Zahl ist entweder angebbar oder 0. Es giebt also keine irrationale Zahl, deren Produkt in eine angehbare Grösse = 0 ist, während eine andere Grösse mit ihr multipli-cirt ein angebbares Produkt gieht. Beweis. Ist E eine bestimmte angebbare, X eine willkühr-

Grösse und ist E.a=0, so ist, wenn a' ein auf $\frac{1}{a}$ angenäherter Werth von a ist und E als positiv betrachtet wird, $a - \frac{1}{a} <$

 $-a < \frac{1}{a}$, also $-E \cdot \frac{1}{a} < E \cdot (a'-a) = E \cdot a' - E \cdot a < E \cdot \frac{1}{a}$; within auch $-E \cdot \frac{1}{n} < E \cdot \alpha' < E \cdot \frac{1}{n}$. Da α' eine rationale Zahl at, so kann man $a' = \frac{1}{q}$ setzen, wo p und q absolute ganze Tablen sind. Dann ist $-E \cdot \frac{1}{n} < \pm E \cdot p : q < E \cdot \frac{1}{n}$, also $p:q < E \cdot \frac{1}{n}$ oder $E \cdot p \cdot n < qE$. Da $p \cdot n$ und q ganze Zahn sind und E angebbar ist, so ist dieses nur möglich, wenn n < q, also $p:q < \frac{1}{n}$ ist. Es ist daher auch $-\frac{1}{n} < a' < +\frac{1}{n}$, so $-X \cdot \frac{1}{n} \leq X \cdot \alpha' \leq X \cdot \frac{1}{n}$. Aus einer frühern Bedingung gt aber $-X \cdot \frac{1}{n} \leq X \cdot a - X \cdot a' \leq X \cdot \frac{1}{n}$, daher $-X \cdot \frac{2}{n}$ $X.a \leq X.\frac{2}{n}$, was, da n beliebig gross sein kann, nur mögh ist, wenu X.a = 0 ist. Ist also a nicht angebbar, giebt also

ne angebbare Grösse E in sie multiplicirt ein Product = 0, ist das Product jeder Grösse in sie = 0, also a = 0.

§ 20. Es ist leicht zu beweisen, dass die Summe, die Diffenz, das Product und der Quotient zweier Irrationalen wieder er irrationalen Zahl gleich sind, deren angenäherte Werthe man halt, wenn man die angenäherten Werthe der gegebenen Zahlen dirt, subtrahirt, multiplicirt oder dividirt, und dass man auf diese eise die Annäherung beliebig weit treiben kann, ausser wenn der visor des Quotienten = 0 ist. Man kann also auch jeden ratioalen Ausdruck aus rationalen oder irrationalen Zahlen, in welem alle Divisoren von 0 verschieden sind, einer rationalen oder rationalen Zahl gleich setzen, und im letztern Falle beliebig ge-

un in rationalen Zahlen berechnen.

Im Allgemeinen folgt die Gleichheit zweier Behandlungszeichen rst dann, wenn man nachgewiesen hat, dass jede Grösse in sie aultiplicirt gleiche Producte giebt. Rationale oder irrationale Zahen sind aber schon gleich, wenn nur eine angebbare Grösse in ie multiplicirt gleiche Producte giebt. Sind nämlich a und b die beiden Zahlen, E eine angebbare Grösse, und ist $E \cdot a = E \cdot b$, so ist $E \cdot a - E \cdot b = E \cdot (a - b) = 0$. a - b ist aber ebenfalls einer rationalen oder irrationalen Zahl gleich und, da es nicht angebbar ist, nach §. 19. IV. = 0; also a = b.
Es ist ferner leicht zu zeigen, dass irrationale Zahlen gleich

and, wenn ihre angenäherten Werthe gleich sind.

§. 21. Ist $s = a_0 + a_1 + a_2 + \dots + a_n + \dots$ in inf., wo a_0 , $a_1, \dots, a_n \dots$ in inf. rationale oder irrationale Zahlen sind, ist ferner $\Delta_r = a_r + a_{r+1} + \dots$ in inf. und lässt sich endlich nachweisen, dass $\lim_{n \to \infty} \Delta_r = 0$, dass also $\Delta_r < \frac{1}{n}$ und $> -\frac{1}{n}$ sein -n, so ist es leicht zu beweisen, dass s einer irrationalen Zahl gleich deren angenäherte Werthe a_0 , $a_0 + a_1$, $a_0 + a_1 + a_2$..., in inf. l. Umgekehrt lässt sich jede irrationale Zahl in eine Summe aus ndlich vielen Theilen verwandeln. Sind nämlich $a_0, a_1, a_2 \dots$ in inf. die augenäherten Werthe von s, so ist $s = a_0 + (a_1 - a_0)$ Theil V. 18

+ (a_2-a_1) + (a_3-a_2) + ... + $(a_{n+1}-a_n)$... in inf. oder auch $s = a_0 \cdot \frac{a_1}{a_0} \cdot \frac{a_2}{a_1} \cdot \frac{a_2}{a_2} \dots \frac{a_{n+1}}{a_n}$... in inf.

Hieraus ergiebt sich unmittelbar, dass, wenn $x = a_0 + a_1 + a_2 + \dots$ in inf., $y = b_0 + b_1 + b_2 + \dots$ in inf. ist, und wenn x und y irrationalen Zahlen gleich sind (die Reihen convergiren), auch $x \pm y = (a_0 \pm b_0) + (a_1 \pm b_1) + (a_2 \pm b_2) + \dots$ in inf., $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf., $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf., $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf. as $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf. as $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf. as $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf. as $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf. as $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf. as $x \cdot m = a_0 \cdot m + a_1 \cdot m + a_2 \cdot m \cdot \dots$ in inf.

§. 22. Ist B eine angebbare Grösse und A mit B einstimmig, so lässt sich immer eine rationale oder irrationale Zahl finden, mit welcher B multiplicirt ein Product = A giebt. Man kann bekanntlich eine dieser Bedingung genügende rationale Zahl finden, wenn A und B ein gemeinschaftliches Maass besitzen. Ist dieses nicht der Fall, so giebt es ein Vielfaches von B, welches grösser ist als A.n. Da kein Vielfaches von B = A.n sein kann, so muss A.n zwischen zwei auf einander folgenden Vielfachen von B, dem rfachen und (r + 1)fachen liegen. Man hat dann:

$$B.r < A.n < B.(r+1)$$
 oder $A < B.\frac{r}{n} + B.\frac{1}{n}$, $A > B.\frac{r}{n}$

Es ist dann erlaubt $A = B \cdot \frac{r}{n} + \Delta$ zu setzen, wo $\Delta < B$. ist. Ebenso kann man setzen:

$$\Delta = B \cdot \frac{r_1}{n^2} + \Delta_1, \text{ wo } r_1 < n, \ \Delta_1 < \frac{B}{n^2} \text{ ist}$$

$$\Delta_1 = B \cdot \frac{r_2}{n^3} + \Delta_2, \text{ wo } r_2 < n, \ \Delta_2 < \frac{B}{n^2} \text{ ist}$$

$$\Delta_2 = B \cdot \frac{r_3}{n^4} + \Delta_2, \text{ wo } r_1 < n, \ \Delta_3 < \frac{B}{n^4} \text{ ist}$$

$$\Delta_3 = B \cdot \frac{r_3}{n^4} + \Delta_3, \text{ wo } r_4 < n, \ \Delta_3 < \frac{B}{n^4} \text{ ist}$$

und erhält dann

$$A - B\left(\frac{r}{n} + \frac{r_1}{n^2} + \frac{r_2}{n^3} + \dots + \frac{r\nu}{n^{\nu+1}}\right) = \Delta \nu < \frac{B}{n^{\nu+1}},$$

$$A = B \cdot \lim_{n \to \infty} \left(\frac{r}{n} + \frac{r_1}{n^2} + \frac{r_2}{n^2} + \dots \frac{r_{\nu}}{n^{\nu+1}} \right) = B \cdot \left(\frac{r}{n} + \frac{r_1}{n^2} + \frac{r_2}{n^2} + \dots \right) = B \cdot \left(\frac{r}{n} + \frac{r_1}{n^2} + \frac{r_2}{n^2} + \dots \right)$$

Bezeichnet man die letzte Summe aus unendlich vielen Theilen mit und die grösste der Zahlen r1, r2, r3, in inf. mit e, so ist s > - une $s < \frac{r}{n} + \varrho(\frac{1}{n^2} + \frac{1}{n^3} + \frac{1}{n^4} + \dots \text{ in inf.}) = \frac{r}{n} + \frac{\varrho}{n \cdot (n-1)}$. Di hier ϱ höchstens n-1 sein kann, so ist $s > \frac{r}{n}$ und $s - \frac{r}{n} \le \frac{1}{n}$ $\frac{r}{n}$ ein bis auf $\frac{1}{n}$ angenäherter Werth von s. Da man aber

n beliebig gross annehmen kann, so ist s eine Irrationalzahl. Wie dieser Satz auf positive und negative Grössen ausgedehnt werden kann, ist klar.

Sind α und b zwei rationale oder irrationale absolute Zahlen, ist, wenn α nicht gleich b, eine von beiden Zahlen grösser als b andere. Denn bezeichnet E eine bestimmte positive Grösse, so and anch E. α und E. b solche Grössen. Beide Grössen sind also atweder gleich oder eine von beiden ist grösser als die andere te E. $\alpha = E$. b, so ist auch $\alpha = b$, es muss also eine von beigen grösser als die andere sein. Ist z. B. E. $\alpha > E$. b, so ist $\alpha = E$. b = E. $(\alpha - b) = einer$ angebbaren positiven Grösse. In kann also nach dem vorigen Satze E. $(\alpha - b) = E$. δ setzen, δ eine absolute. angebbare rationale oder irrationale Zahl ist. In ist aber nach δ . δ . δ . δ . δ . δ . δ .

E. Begriff der Potenz.

§. 23. Ist a irgend ein Behandlungszeichen, und n eine ablute ganze Zahl, so bezeichuet an bekanntlich ein Product aus Factoren, welche sämmtlich = a sind. an ist also ein Behandingszeichen, welches anzeigt, dass mit einer Grösse n mal hinter nander die durch a angezeigte Behandlung vorgenommen werden il.

Ist α ein angebbares Behandlungszeichen und x+y-z einer bsoluten Zahl gleich, so ist $a^{x+y-z}=a^x$. $a^y:a^z$. Für den Fall, ass x+y-z Null oder einer negativen Zahl gleich ist, soll iese Gleichung als Definition der Potenz dienen, so dass also, orläufig wenn x, y, z beliebige ganze Zahlen sind, $a^{x+y-z}=a^x$ $a^y:a^z$ ist.

Es lässt sich leicht nachweisen, dass aus a=b, $\pm x \pm y \pm z$ = $\pm x' \pm y' \pm z'$ folgt $a^{\pm x \pm y \pm z} = b^{\pm x' \pm y' \pm z'}$, wenn a angebar ist.

§. 24. Ist a eine absolute, rationale oder irrationale Zahl und reine ganze Zahl, so giebt es eine absolute, rationale oder irrationale Zahl w, welche der Bedingung w = a genügt.

Beweis. Es sei n eine beliebige ganze Zahl; man bestimme

Beweis. Es sei n eine beliebige ganze Zahl; man bestimme ganzen Zahlen z, z_1 , z_2 in inf. so, dass sie den Bedingungen:

$$z^{r} \leq a < (z+1)^{r}$$

$$(z+\frac{z_{1}}{n})^{r} \leq a < (z+\frac{z_{1}}{n}+\frac{1}{n})^{r}$$

$$(z+\frac{z_{1}}{n}+\frac{z_{2}}{n^{2}})^{r} \leq a < (z+\frac{z_{1}}{n}+\frac{z_{2}}{n^{2}}+\frac{1}{n^{2}})^{r}$$

$$z+\frac{z_{1}}{n}+\frac{z_{2}}{n^{2}}+\frac{z_{2}}{n^{2}})^{r} \leq a < (z+\frac{z_{1}}{n}+\frac{z_{2}}{n^{2}}+\frac{z_{1}}{n^{2}}+\frac{1}{n^{2}})^{r}$$
in inf.

and them out down a see

$$(z + \frac{z_1}{n})^r < (z + 1)^r \dots z_1 < n$$

$$(z + \frac{z_1}{n} + \frac{z_2}{n^2})^r < (z + \frac{z_1}{n} + \frac{1}{n})^r \dots z_2 < n$$

$$(z + \frac{z_1}{n} + \frac{z_2}{n^2} + \frac{z_2}{n^2})^r < (z + \frac{z_1}{n} + \frac{z_2}{n^2} + \frac{1}{n^2})^r \dots z_1 < n$$
in inf.

Setzt man

$$w_m = z + \frac{z_1}{n} + \frac{z_2}{n^2} + \frac{z_3}{n^3} + \dots + \frac{z_m}{n^m},$$

so ist

$$w_m' \leq a < (w_m + \frac{1}{n^m})^r.$$

Hieraus folgt

$$a - w_{m}^{r} < (w_{m} + \frac{1}{n^{m}})^{r} - w_{m}^{r}$$

$$< (w_{m} + \frac{1}{n^{m}} - w_{m}) \cdot \frac{(w_{m} + \frac{1}{n^{m}})^{r} - w_{m}^{r}}{(w_{m} + \frac{1}{n}) - w_{m}}$$

$$< \frac{1}{n^{m}} \cdot \{(w_{m} + \frac{1}{n^{m}})^{r-1} + (w_{m} + \frac{1}{n^{m}})^{r-2} \cdot w_{m}$$

$$+ (w_{m} + \frac{1}{n^{m}})^{r-3} \cdot w^{2}_{m} + \dots v_{m}^{r}$$

$$< \frac{1}{n^{m}} \cdot r \cdot (w_{m} + \frac{1}{n^{m}})^{r-1} \dots (da \ w_{m} < w_{m} + \frac{1}{n^{m}})$$

$$< \frac{r}{n^{m}} (z + 1)^{r-1} \dots (da \ w_{m} + \frac{1}{n^{m}} < z + 1.$$

Da n > 1, so folgt hieraus:

$$\lim_{m=\infty}^{m=\infty} (a-w_m) = 0$$

oder

$$a = \lim_{m \to \infty}^{m = \infty} (w_m^r) = (\lim_{m \to \infty}^{m = \infty} w_m)^r = w_\infty^r.$$

Um also die Richtigkeit des oben ausgesagten Satzes nachzwsen, braucht nur noch gezeigt zu werden, dass $w_{\infty} \equiv$ einer nalen oder irrationalen Zahl sein muss. Es ist aber:

$$v_{x} = x + \frac{x_{1}}{n} + \frac{x_{2}}{n^{2}} + \dots + \frac{x_{m}}{n^{m}} + \dots \text{ in inf.}$$

$$\geq z + \frac{z_{1}}{n}$$

$$\leq z + \frac{z_{1}}{n} + \frac{n-1}{n^{2}} + \frac{n-1}{n^{3}} + \dots + \frac{n-1}{n^{m}} + \text{ in inf. } \dots$$

$$(\text{da } z_{m} < n, \text{ also höchstens } = n-1)$$

$$\leq z + \frac{z_{1}}{n} + \frac{n-1}{n^{2}} \cdot \frac{1}{1 - \frac{1}{n}}$$

$$\leq z + \frac{z_{1}}{n} + \frac{1}{n},$$

ulso $z + \frac{z_1}{n}$ ein bis auf $\frac{1}{n}$ angenäherter Werth von w. Da nun n ine beliebig grosse Zahl sein kann, so ist w_{∞} eine irrationale und ulfenhar auch eine absolute Zahl

The state of the series of th

Satzes muss man aber voraussetzen, dass /b entweder >, oder = oder < a ist, was hier nicht ohne Weiteres geschehen durfte. Ich glaubte deshalb obigem, freilich weitläuftigern Beweis den Voraug geben zu müssen.

Bezeichnet a eine rationale oder irrationale absolute Zahl, so

Bezeichnet a eine rationale oder irrationale absolute Zahl, so toll \sqrt{a} eine ähnliche Zahl bezeichnen, bestimmt durch die Bedingung $(\sqrt{a})^r = a$. Ein anderes Behandlungszeichen als eine rationale oder irrationale absolute Zahl, welches dieser Bedingung gewigt, soll durch $\sqrt[n]{a}$ bezeichnet werden. Ist dann die rationale oder irrationale absolute Zahl a = b, so ist auch $\sqrt[n]{a} = \sqrt[n]{b}$.

Denn da \sqrt{a} und \sqrt{b} rationale oder irrationale absolute Zahm sind, so ist nach §. 22., wenn \sqrt{a} nicht $= \sqrt{b}$ ist, \sqrt{a} \sqrt{b} . Daraus würde aber folgen $(\sqrt{a})^r \gtrsim (\sqrt{b})^r$ oder $a \gtrsim b$, gegen to Voraussetzung.

Es ist also Va ein eindeutiges Behandlungszeichen. Die übriten Eigenschaften dieses Zeichens ergeben sich aus der Eigenschaft bestelben eine rationale oder irrationale absolute Zahl zu sein. Ist a ein anderes Behandlungszeichen als eine absolute, ra-

le oder irrationale Zahl, so soll \sqrt{a} ein Behandlungszeichen welches der Bedingung $(\sqrt{a})^r = a$ genügt. \sqrt{a} zeigt also solche Behandlung der Grösse X an, durch deren rmalige

Wiederholung die Grösse X.a entsteht. Giebt es mehrere Behan lungen, welche dieser Bedingung genügen, so soll Va nur ein dieser Behandlungen bezeichnen, so dass Va immer ein eindeut ges Behandlungszeichen ist.

§. 25. Ist x . y : z = einer ganzen Zahl, so ist ax . y

 $=\sqrt{(a^x)^y}$. Für den Fall, dass $x \cdot y : z$ keiner ganzen Zahl, soldern einem Bruch gleich ist, soll diese Gleichung zur Definition der Potenz mit gebrochenen Exponenten dienen. Ist a eine ratie nale oder irrationale, absolute Zahl, so ist $a^{x \cdot y \cdot z}$ einer ähnliche gleich. Unter derselben Voraussetzung, und wenn man die obe gegebene Bedeutung des Zeichens V festhält, ergiebt sich auc dass $a^{x \cdot y \cdot z} = b^{x' \cdot y' \cdot z'}$, wenn a = b, $x \cdot y \cdot z = x' \cdot y' \cdot z'$ is Dass überhaupt die gewöhnlichen Sätze über Potenzen für solch Potenzen ganz allgemein gelten, leuchtet leicht ein.

§. 26. Ist x eine irrationale Zahl, so kann nach dem Früher $x = m_0 + m_1 + m_2 + \dots + m_n + \dots$ in inf. gesetzt werden. I alsdann x auch einer rationalen Zahl gleich, so ist

$$a^x = a^{m_0} \cdot a^{m_1} \cdot a^{m_2} \cdot a^{m_1} \cdot ... \cdot a^{m_n} \cdot ... \cdot a^{m_n} \cdot ... \cdot a^{m_n} \cdot ... \cdot a^{m_n} \cdot ... \cdot a^{m_n}$$

$$= \lim_{n \to \infty} (a^{m_0} \cdot a^{m_1} \cdot a^{m_2} \cdot ... \cdot a^{m_n})$$

wenn a eine absolute, rationale oder irrationale Zahl ist.

Der Beweis kann hier übergangen werden, da später noch e Beweis vorkommt, der dem Beweise dieses Satzes ganz ähnlich i Für den Fall, dass & keiner rationalen Zahl gleich ist, soll obig Gleichung als die Definition der Potenz ax gelten.

Ist a eine absolute, rationale oder irrationale, angebbare Zah

so ist auch a^x eine absolute, rationale oder irrationale Zahl. Beweis. Es sei $m_0 + m_1 + m_2 + \dots m_n = x_n$, $m_{n-1} + m_{n+2} + \dots$ in inf. $= \Delta_n$, und um einen bestimmten Fall von sich zu haben, sei $\alpha > 1$; dann ist $\alpha^x = \alpha^{x_n} \cdot \alpha^{\Delta n}$, also $\alpha^x - \alpha^{\delta}$ $=a^{x_n}(a^{\Delta n}-1)$. Da x_n ein angenäherter Werth von x und x-x $=\Delta_n$ ist, so kann man n so gross nehmen, dass val. abs. $\Delta_n <$ wo r eine beliebige ganze Zahl bezeichnet. Dann ist -1 < a

while the rationals order transcondens of I but a $< a^r$. Da $a^r > 1$ ist, so kann man $a^r = 1 + \delta$ setzen, wo eine positive Zahl bezeichnet. Es ist dann $a = (1+\delta)^r > 1+r$ also $\delta < \frac{a-1}{r}$. Nimmt man also r gross genug, so kann δ klein

sein, als jede angebbare absolute Zahl. Ferner ist $\frac{1}{1} = \frac{1}{1+}$

 $=1-\frac{\delta}{1+\delta}=1-\delta'$, we die positive Zahl δ' ebenfalls klein sein kann, als jede angebbare positive Zahl. Es ist dann also 1- $< a^{\Delta n} < 1 + \delta$ oder $-\delta' < a^{\Delta n} - 1 < +\delta$; mithin val. al $(a^x - a^{x_n}) < a^{x_n}\delta$. Hieraus geht hervor, dass a^{x_n} ein belieb nah angenäherter Werth von av sein kann, und da man an liebig nahe in einer rationalen Zahl ausdrücken kann, so gilt dasselbe für ax.

Ist a < 1, so ist $\frac{1}{a} > 1$ und $a^x = 1 : \left(\frac{1}{a}\right)^x$. Da nun $\left(\frac{1}{a}\right)^x$ eine irrationale Zahl ist, so gilt dasselbe für $1 : \left(\frac{1}{a}\right)^x$ oder für a^x .

Ist die irrationale Zahl x = y, oder sind x und y verschiedene Reihenentwickelungen einer und derselben irrationalen Zahl und ist die angebbare, absolute, rationale oder irrationale Zahl x = b, so ist $a^x = b^x$.

Beweis. Sind x_n , y_n zwei bis auf $\frac{1}{n}$ angenäherte Werthe von x und y und zwar z. B. kleiner als diese, so ist $x_n < x < x_n + \frac{1}{n}$, $y_n < y < y_n + \frac{1}{n}$, also, da y = x, $x_n - y_n - \frac{1}{n} < 0$, $x_n - y_n + \frac{1}{n} > 0$; mithin val. abs. $(x_n - y_n) < \frac{1}{n}$. Ferner ist $a^{x_n} - a^{y_n} = a^{y_n}(a^{x_n} - y_n - 1)$. Da nun $x_n - y_n$ dem absoluten Werthe nach kleiner sein kann als jede angebbare Zahl, so lässt sich auf ähnliche Weise wie in dem vorigen Beweise zeigen, dass dasselbe von $a^{x_n} - y_n - 1$, also auch von $a^{x_n} - a^{y_n}$ gilt. Man kann also setzen, da $a^{y_n} = b^{y_n}$:

$$-\frac{1}{r} < a^{x_n} - b^{y_n} < + \frac{1}{r}$$

und ebenso:

$$-\frac{1}{r} < a^{x} - a^{x_{n}} < +\frac{1}{r}$$

$$-\frac{1}{r} < b^{y_{n}} - b^{y} < +\frac{1}{r},$$

alen

$$-\frac{3}{r} < a^x - b^y < +\frac{3}{r},$$

woraus unmittelbar die Gleichheit von ax und by folgt.

Die bekannten Sätze über Potenzen lassen sich dann auch leicht auf Potenzen mit irrationalen Exponenten ausdehnen. Ist $x = m_0 + m_1 + m_2 + \dots$ in inf., $y = n_0 + n_1 + n_2 + \dots$ in inf., so ist

$$a^{x} \cdot a^{y} = a^{n_{0}} \cdot a^{n_{1}} \cdot a^{n_{2}} + \dots$$
 in inf. $a^{n_{0}} \cdot a^{n_{1}} \cdot a^{n_{2}} \cdot \dots$ in inf.

$$= a^{n_{0}+n_{0}+n_{1}+n_{1}+n_{2}+n_{2}+n_{2}+n_{3}+n_{4}+$$

id es ist einleuchtend, dass diese Sätze streng allgemein gelten, lange man das oben über die Bedeutung dieser Potenzen Gegte genau festhält.

F. Imaginäre Grössen und Zahlen.

§. 27. In dem Frühern wurde keine besondere A sen betrachtet, sondern die Untersuchungen gelten fü welche den früher angegebenen Grundsätzen genügt aber von einer solchen Behandlung der Einheit die I nur auf eine besondere Art von Grössen Anwendung bis jetzt gefunden hat, wird es auch erlaubt sein, die auf diese Art von Grössen einzuschränken. Dieses ist durch imaginäre Zahlen vorgeschriebenen Behandlung der Fall, die nur bei einer besondern Art von räumliausführbar ist.

\$. 28. Soll die Lage eines Punktes A auf eine gedachten, geraden oder krummen Linie bestimmt we man den Punkt A mit Bestimmtheit von allen andern ser Linie unterscheiden kann, so muss man die Lage Punktes O dieser Linie als bekannt voraussetzen. geradlinige oder krummlinige Entfernung OA gegeben Lage des Punktes A im Allgemeinen noch eine zw Um diese Zweidentigkeit aufzuheben, denke man sie zweiten Punkt M der Linie gegeben, der eine grösser von O als A hat. Um nun den Punkt A zu erhalte von O aus die Entfernung OA entweder so abtragen, Entfornung MO vergrössert oder dass sie dieselbe ve ersten Falle kann man alsdann die Entfernung als im zweiten als eine negative Grösse betrachten. Beka man diese, positiv oder negativ gedachte Entfernung nate des Punktes A. Eine Linie, deren Punkte ma Coordinaten bestimmt denkt, heisst eine Coordinater man unterscheidet in ihr die positive und die negative

Sind X, X' die Coordinaten der Punkte A und A allgemein MA = MO + X, MA' = MO + X'; dahe

abs. (MA - MA') = val. abs. (X - X').

Es seien O und O' zwei Anfangspunkte der Coderselben Achse, X und X' die Coordinaten von A O und O, und es sei Xo die Coordinate von O' in B Anfangspunkt O. Setzt man voraus, dass in beiden-Zeichen der Coordinaten mit Hülfe desselben Punktes sei, der also nicht zwischen den Punkten O, O, A li ist streng allgemein MA = MO + X, $MA = MO' + X_0 + X_1$; also $X = X_0 + X_1$.

Um die Lage eines Punktes A in einer Ebene setzt man bekanntlich die Lage zweier sich in demse punkte O rechtwinklig schneidenden Coordinatenachser voraus. Denkt man sich alsdann durch A zwei Para beiden Achsen gezogen, so ist die Lage derselben, Lage ihres Durchschnittspunktes A vollkommen geg stimmt, wenn man die Coordinaten der Durchschnitte lelen mit den beiden Achsen kennt. Diese beiden C und Y nennt man bekanntlich auch die rechtwinkliger des Punktes A.

Es seien X, Y; (X), (Y); X', Y' die Coordinate tes in Bezug auf drei Coordinatensysteme mit parallel gerichteten Halbachsen, deren Anfangspunkte O, ((0) liege auf der Achse der X und seine Coordinate in Bezug auf O sei Xo; O' liege auf der Achse der (Y) und seine Coordinate in Bezug auf (0) sei Yo, so sind Xo, Yo die Coordinaten von O' in Bezug auf O. Es ist dann

$$X = X_o + (X), (X) = X'$$

 $Y = (Y) (Y) = Y_o + Y'$

daher

$$X = X_o + X', \quad Y = Y_o + Y'.$$

§. 29. Begränzte Gerade, die man sich von einem und demselben Anfangspunkte aus in derselben Ebene nach verschiedenen Richtungen gezogen denkt, sollen Strahlen genannt werden. Verschiedene Strahlen können sich durch ihre verschiedene absolute Lange und auch durch ihre verschiedene Richtung unterscheiden. Sieht man den Anfangspunkt der Strahlen auch als Anfangspunkt der Coordinaten an, so ist der Strahl vollkommen bestimmt und gegeben, wenn die Coordinaten seines Endpunktes gegeben sind.

Sind die Coordinaten des Endpunktes eines Strahls in Bezug auf den Anfangspunkt A und B, zieht man durch einen Punkt M, dessen Coordinaten X_0 , Y_0 sind, eine Gerade MN, welche mit dem gegebenen Strahl gleiche Richtung und Länge hat, so sind die Coordinaten des Punktes N in Bezug auf ein durch M gelegtes, dem anfänglichen paralleles Achsensystem ebenfalls A und B. In Bezug auf das anfängliche Achsensystem selbst sind daher die Coordinaten des Punktes N $X_o + A$, $Y_o + B$.

Für solche Strahlen sollen folgende Definitionen gelten:

1) Zwei Strahlen sind gleich, wenn sie gleiche Längen haben und von demselben Anfangspunkt nach derselben Richtung laufen, wenn sie also i lentisch sind.

11) Es seien OA, und OA, zwei Strahlen. Zieht man von A_1 eine Gerale A_1A_2 , welche mit dem Strahl OA_2 gleiche Richtung und Länge hat, so nennt man den Strahl OA_3 die Summe ter Strahlen OA_1 und OA_2 (Str. $OA_3 =$ Str. $OA_1 +$ Str. OA_2). Weht man von A_1 eine Gerade A_1A_4 , welche mit dem Strahl OA_2 gleiche Länge, aber die entgegengesetzte Richtung hat, so nenut man den Strahl OA_4 die Differenz der Strahlen OA_1 und OA_2 Str. $OA_4 =$ Str. $OA_1 -$ Str. OA_2).

Um die Summe zweier Strahlen zu construiren braucht man aber nur aus diesen beiden Strahlen das Parallelogramm zu contrairen; die durch O gehende Diagonale desselben ist die Summe. Im die Differenz zu finden, muss man ein Parallelogramm aus OA, ind dem Entgegengesetzten von OA2 construiren; die durch O

gehende Diagonale desselben ist alsdann die Differenz.

Es muss nun noch gezeigt werden, dass Strahlen den in §. 2. aufgestellten Grundsätzen genügen, dass sie also als Grössen be-trachtet werden dürfen. Die Richtigkeit von 1) und 11) ergiebt sich numittelbar und die Beweise der übrigen Sätze sind einander ganz ähnlich. Um z. B. zu zeigen, dass

St. $0A_1 + (\operatorname{Str.}0A_2 \pm \operatorname{Str.}0A_3) = \operatorname{Str.}0A_1 + \operatorname{Str.}0A_2 \pm \operatorname{Str.}0A_3$

bezeichne man die Coordinaten von A1, A2, A1 mit X1, Y1; X2,

 Y_2 ; X_4 , Y_4 . Die Coordinaten des Endpunktes des dem Strable OA_3 entgegengesetzten Strahles sind dann $-X_4$, $-Y_4$. Aus der Erklärung der Summe und Differenz zweier Strahlen in Verbindung mit dem im Anfange dieses Paragraphen bewiesenen Satze folgt dann, dass der Endpunkt von

Str. $0A_1 + (Str. 0A_2 \pm Str. 0A_1)$ Str. $0A_1 + Str. 0A_2 \pm Str. 0A_1$ respective

die Coordinaten $X_1 + (X_2 \pm X_1)$, $Y_1 + (Y_2 \pm Y_1)$ die Coordinaten $X_1 + X_2 \pm X_1$, $Y_1 + Y_2 \pm Y_1$

hat. Die Endpunkte der, durch die beiden in Rede stehenden Ausdrücke bezeichneten Strahlen haben also gleiche Coordinaten oder fallen zusammen; die Strahlen selbst sind also gleich.

Strahlen, welche verschiedene Richtung haben, können natürlich nicht mehr als einstimmige Grössen betrachtet werden (§. 10.) Strahlen, welche dieselbe Richtung haben, genügen indessen, wie leicht zu ersehen, den in §. 10. aufgestellten Grundsätzen und dir

fen daber als einstimmige Grössen betrachtet werden.

\$. 30. Wird ein Strahl mit einem absoluten Behandlungszeichen multiplicirt, so ist das Product ein Strahl, welcher mit den Multiplicanden dieselbe Richtung hat. Dieses findet also nameulich statt, wenn der Multiplicator eine absolute rationale oder ein irrationale Zahl ist, deren angenäherte Werthe absolute Zahlen sind Wird ein Strahl mit einer negativen Zahl multiplicirt, so ist, wir leicht zu ersehen, das Product ein Strahl in der entgegengesetzten Richtung des Multiplicanden. Es muss nun zunächst der Begriff solcher Behandlungszeichen entwickelt werden, mit welchen multiplicirt der Strahl eine andere Richtung erhält.

Man denke sich um den Anfangspunkt der Strahlen mit einen beliebigen Halbmesser einen Kreis beschrieben, dessen Umfang von der Richtung eines Strahls R in einem bestimmten Punkt A_0 geschnitten wird. Den Punkt A_0 kann man als den Anfangspunkt der Bogencoordinaten auf dem Umfange des Kreises ansehen und willkührlich feststellen, nach welcher Seite die positiven Coordinaten genommen werden sollen. Wird aber durch O zugleich ein rechtwinkliges Achsensystem gelegt, so sollen die positiven Bogencoordinaten nach der Seite liegen, nach welcher man die positive Halbachse der X drehen muss, um auf dem kürzesten Wege nach

der positiven Halbachse der Y zu gelangen.

Die Richtung eines andern Strahls ist alsdann vollkommen bestimmt, wenn man die Bogencoordinate des Punktes A kennt, in welchem der in Rede stehende Kreisumfang von der Richtung des Strahls geschnitten wird. Die Coordinate des Punktes A in Bezug auf Ao ist aber gleich dem Producte des Halbmessers in eine positive oder negative, rationale oder irrationale Zahl Go. Diese Zahl Gosell in dem Folgenden der beschriebene Winkel der Richtung OA in Bezug auf OAo genannt werden. Es ist klar, dass der beschriebene Winkel einer Richtung in Bezug auf eine andere unendlich viele von einander verschiedene Werthe haben kann.

Das Behandlungszeichen ε soll anzeigen, dass ein Strahl bei unveränderter Länge nach der positiven Seite der Bogencoordnaten um einen Winkel gedreht werden soll, dessen Bogen dem Halbmesser gleich ist. Bezeichnet R einen beliebigen Strahl, so bezeichnet R. ε einen Strahl von gleicher Länge, welcher mit R den beschriebenen Winkel + 1 bildet. Ist n eine absolute ganze Zahl, so schreibt nach der Erklärung der Potenz ε^n eine amalige Wiederholung der durch ε angezeigten Behandlung, also eine Drehung des Strahls um den beschriebenen Winkel

+n vor. $\varepsilon^{\frac{1}{r}} = \sqrt{\varepsilon}$ schreibt eine Behandlung der Einheit vor, durch deren rmalige Wiederholung eine Drehung des Strahls um den Winkel +1 entsteht. Dieser Bedingung genügt unter andern die Drehung des Strahls um den beschriebenen Winkel $+\frac{1}{r}$ und

da einer frühern Bemerkung zu Folge das Zeichen $\sqrt{\varepsilon}$ oder ε^{r} immer eine bestimmte Bedeutung haben soll, so soll gerade diese Drehung des Strahls um den beschriebenen Winkel $+\frac{1}{r}$ durch das

Zeichen ε^{r} oder $\sqrt{\varepsilon}$ angezeigt werden. Nach der Definition der Potenz schreibt alsdann $\varepsilon^{\frac{n}{r}} = \sqrt{\varepsilon^n}$ eine Drehung des Strahls um den beschriebenen Winkel $+\frac{n}{r}$ vor. Ist φ eine irrationale positive Zahl und $\varphi = \varphi_0 + \varphi_1 + \varphi_2 + \dots$ in inf., so ist nach einer frühern Definition $\varepsilon^q = \varepsilon^{q_0} \cdot \varepsilon^{q_1} \cdot \varepsilon^{q_2} + \dots$ in inf. ε^q schreibt also eine Drehung des Strahls um den Winkel $\varphi_0 + \varphi_1 + \varphi_2 + \dots$ in inf. $= \varphi$ vor. Das Zeichen $\varepsilon^{q-\psi}$, wo φ und ψ rationale oder irrationale positive Zahlen sind und $\varphi - \psi$ positiv, 0 oder negativ sein kann, muss alsdann eine Drehung des Strahls um den beschriebenen Winkel $\varphi - \psi$ anzeigen. Denn bezeichnet x eine solche Drehung um $\varphi - \psi$, so ist offenbar $x \cdot \varepsilon^{\psi} = \varepsilon^q$, also, da ε^{ψ} angebbar, $\varepsilon = \varepsilon^q : \varepsilon^{\psi} = \varepsilon^{q-\psi}$.

Ist also & eine beliebige positive oder negative, rationale oder irrationale Zahl, so ist ex ein Behandlungszeichen, welches eine Drehung eines Strahls um den beschriebenen Winkel & vorschreibt.

Aus der Lehre von den Potenzen, oder auch unmittelbar aus dem eben hergeleiteten Satze ergiebt sich dann leicht die Richtigkeit folgender Sätze:

1)
$$\varepsilon^x \cdot \varepsilon^y = \varepsilon^{x+y}$$
, 11) $\varepsilon^x : \varepsilon^y = \varepsilon^{x-y}$, 111) $(\varepsilon^x)^y = \varepsilon^x \cdot y$.

naning openiod Pares manife

§. 31. In Bezug auf die §. 5. angegebene Eintheilung der Behandlungszeichen ergeben sich für ε^x folgende Bestimmungen.

1) ex ist ein eindeutiges Behandlungszeichen.

Denn ist der Strahl $R = R_1$, fallen also beide Strahlen zusammen, so fallen diese Strahlen auch noch zusammen, wenn man heide um den Winkel x dreht. Die durch R. ε^x und R_1 . ε^x dargestellten Strahlen fallen also zusammen oder sind gleich.

II) & ist eine Zahl.

 $R+R_1$ ist die Diagonale des aus den Strahlen R und R_1 construirten Parallelogramms. $(R+R_1)$. ϵ^x erhält man, wenn man diese Diagonale um den Winkel x dreht. Denkt man sich das ganze Parallelogramm mitgedreht, so erscheint $(R+R_1)$. ϵ^x als

Diagonale eines Parallelogramms, dessen Seiten durch R. z. R .. dargestellt werden können. Man hat also offenbar (R+R1). $= R \cdot \varepsilon^x + R_1 \cdot \varepsilon^x$, woraus sich dann auch leicht $(R - R_1) \cdot \varepsilon^x$ =R, ε^x-R , ε^x ergiebt.

III) ex ist mit allen positiven oder negativen, rationalen oder

irrationalen Zahlen und auch mit zy gleichartig.

Ist R irgend ein Strahl und a eine positive, rationale oder irrationale Zahl, so haben R.a. & und R. & a gleiche Länge. Sie haben aber auch dieselbe Richtung, da die Richtung beider aus der von R durch Drehung um den Winkel & entsteht. Es ist also $R.a. \varepsilon^x = R. \varepsilon^x.a.$

R. ε^x . (-a) and R. (-a). ε^x sind die entgegengesetzten Strahlen von R. ε^x . a and R. a. ε^x . Da letztere gleich sind, so

müssen auch erstere gleich sein. $R \cdot \varepsilon^x \cdot \varepsilon^y = R \cdot \varepsilon^{x+y}, R \cdot \varepsilon^y \cdot \varepsilon^x = R \cdot \varepsilon^{y+x}.$ Da nun x+y = y+x ist, so ist auch $R \cdot \varepsilon^x \cdot \varepsilon^y = R \cdot \varepsilon^y \cdot \varepsilon^x$.

IV) & ist immer angebbar.

Denn jeder angebbare Strahl bleibt angebbar, wenn er auch

um einen gewissen Winkel gedreht wird. §. 32. Bezeichnet n eine positive oder eine negative ganze Zahl, so ist $R \cdot \varepsilon^{2n\pi} = R = R \cdot 1$, also, da dieses für jeden Werth von R gilt, $\varepsilon^{2n\pi} = 1$. Ferner ist $\varepsilon^{2n\pi} + x = \varepsilon^{2n\pi} \cdot \varepsilon^x = \varepsilon^x$. Da $R \cdot \varepsilon^{\pi} = R \cdot -1$ ist, so ist auch $\varepsilon^{\pi} = -1$, also auch $\varepsilon^{(2n+1) \cdot \pi}$

 $= \epsilon^{2n\pi + \pi} = -1$. Bezeichnet man ϵ^2 , d. h. die Drehung um eines rechten Winkel nach der positiven Seite mit i, so ist auch $\varepsilon^{2n^{7}+\frac{1}{2}}$ $= \varepsilon^{\frac{\pi}{2}} = i \text{ und } \varepsilon^{(2n+1) \cdot \pi + \frac{\pi}{2}} = -i. \text{ Endlich ist } i^2 = \varepsilon^{\frac{\pi}{2}} \cdot \varepsilon^{\frac{\pi}{2}} = \varepsilon^{+1}$ $=-1, (-i)^3 = \epsilon^2, \epsilon^2 = \epsilon^{37} = -1.$

Bezeichnet A einen beliebigen Strahl, so kann man jeden andern von demselben Anfangspunkte ausgehenden Strahl durch ein Product von der Form A.r. & bezeichnen, wo r eine absolute, rationale oder irrationale Zahl und q ein positiver oder negativer heschriebener Winkel ist. Die Zahlen r. ε^{φ} und r'. $\varepsilon^{\varphi'}$ sind immer, aber auch nur dann einander gleich, wenn r=r' und $\varphi-\varphi'$ = 2nn ist, wo n eine positive oder negative ganze Zahl oder 0 bezeichnet. Denn immer, aber auch nur unter dieser Voraussetzung, haben die durch $A.r.\epsilon^{\varphi}$ und $A.r'.\epsilon^{\varphi'}$ bezeichneten Strahlen gleiche absolute Länge (A.r und A.r') und gleiche Richtung. Eine Zahl von der Form $r.\epsilon^{\varphi}$ beisst eine imaginäre Zahl, sie wird eine reelle, wenn $g = n \cdot \pi$, wo n eine ganze Zahl oder 0 ist. r heist bekanntlich der Modulus von r. e'.

\$. 33. Da r und & gleichartige Zahlen und & eine Poten ist, so kann man mit imaginären Zahlen gerade so rechnen, wie mit andern Ausdrücken von ähnlicher Gestalt. Man hat daher

$$r \cdot \varepsilon^{q} \times r' \cdot \varepsilon^{q'} \times r'' \cdot \varepsilon^{q''} \dots = rr'r'' \dots \varepsilon^{q+q'+qp''} \dots,$$
 $r\varepsilon^{q} : (r'\varepsilon^{q'}) = \frac{r}{r'} \cdot \varepsilon^{q-q'},$

wenn r' angebbar etc. etc.

Die bekannten Sätze über die vielförmigen Wurzeln lassen

A) - man regular (brook and reference

sich mit Leichtigkeit aus den aufgestellten Begriffen entwickeln.

 $\mathbf{z} = \mathbf{W}(r, \epsilon^p)$ bezeichnet bekanntlich irgend eine der reellen oder imaginären Zahlen, bestimmt durch die Gleichung $\mathbf{z}^n = r$. ϵ^p . Da \mathbf{z} eine reelle oder imaginäre Zahl sein kann, so muss $\mathbf{z} = \varrho \cdot \epsilon^{\psi}$ sein. Es wird dann aus obiger Gleichung $\varrho^n \cdot \epsilon^{n\psi} = r \cdot \epsilon^q$. Diese Gleichung kann nur bestehen, wenn $\varrho^n = r$, $n\psi - \varphi = 2\nu\pi$ ist, woraus $\varrho = \sqrt[n]{r}$, $\psi = \frac{2\nu\pi + \varphi}{n}$ folgt. Hieraus ergiebt sich $W(r\epsilon^{\varphi})$

= Vr.ε n, welcher Ausdruck, da man für ν jede positive oder negative ganze Zahl, so wie auch 0 setzen kann, bekanntlich n von einander verschiedene Werthe haben kann.

§. 34. Die imaginären Zahlen lassen sich noch unter einer andern, bemerkenswerthen Form darstellen. Es sei A derjenige Strahl, welcher als Einheit aller andern von demselben Aufangspunkte ausgehenden betrachtet werden soll. Man lasse die positive Halbuchse der X mit der Richtung dieses Strahls zusammenfallen und bestimme die Richtung der positiven Halbachse der Y nach der in §. 30. gemachten Bemerkung. Ist van $R = A \cdot r \epsilon^{\phi}$ irgend ein anderer Strahl, so kann man die Coordinaten des Endpunktes desselben oder die Projectionen desselben auf die Achse der X und Y durch A. x und A. y bezeichnen, wo x und y positive oder negative, rationale oder irrationale Zahlen sind. Diese Projectionen kann man aber ebenfalls als Strahlen betrachten und als Producte von A in imaginare Zahlen darstellen. Es ist einleuchtend, dass ganz allgemein die Projection auf die Achse der $X = A \cdot x$; die

auf die Achse der $Y = A \cdot y \cdot \epsilon^2 = A \cdot y \cdot i$ sein muss. Da aber R die Summe seiner als Strahlen gedachten Projectionen sein muss.

so ist $A \cdot re^{g} = A \cdot x + A \cdot yi = A \cdot (x + y \cdot i)$. Ist nun A angebbar, so folgt hieraus $re^{g} = x + y \cdot i$. Denn da x + y. i als Summe zweier imaginaren Zahlen, wie leicht zu leweisen, wieder eine imaginäre Zahl $r' \cdot \varepsilon^{\varphi'}$ sein muss, so kann man obige Gleichung auch schreiben $A \cdot r \varepsilon^{\varphi} = A \cdot r' \varepsilon^{\varphi'}$. Dieses ist her nur dann möglich, wenn A.r = A.r', also r = r' und $\varphi - \varphi'$ = $2\nu\pi$ oder $\epsilon^{\varphi} = \epsilon^{\varphi'}$, daher $r\epsilon^{\varphi} = r'\epsilon^{\varphi'}$ ist.

Da dem Frühern gemäss $i^2 = -1$ ist, so kann man auch i = V - 1 setzen, wenn man bestimmt, dass V - 1 gerade die

Zahl $i = \varepsilon^2$ und nicht $-i = \varepsilon^{-2} = \varepsilon^2$ bedeuten soll.

Bekanntlich sind diejenigen positiven und negativen, ratio-nalen oder irrationalen Zahlen, mit denen man die absolute Länge eines Strahls multipliciren muss, um seine Projectionen auf die Achse der X und Y zu erhalten, unabhängig von der Länge des Strahls und allein abhängig von seinem beschriebenen Winkel φ . Man bezeichnet sie deshalb mit Cos q und Sin q. Man hat also

$$A \cdot x = (\text{val. abs. } R) \cdot \text{Cos } \varphi$$
 $A \cdot y = (\text{val. abs. } R) \cdot \text{Sin } \varphi$
= $A \cdot r \cdot \text{Cos } \varphi$ = $A \cdot r \cdot \text{Sin } \varphi$

oder

Es ist daher

$$r \in \mathcal{F} = r(\cos \varphi + i \sin \varphi).$$

Mit diesen Ausdrücken kann man, wie aus dem Frühern erhellet, ebenso rechnen, als wenn i irgend eine reelle Zahl wäre, nur muss man der Bedeutung von i gemäss $i^2 = -1$ setzen.

Aus der Gleichung $x+i\cdot y=x'+i\cdot y'$ folgt, wenn A irgend einen Strahl bezeichnet, $A\cdot (x+i\cdot y)=A\cdot (x'+i\cdot y')$. Die durch diese Ausdrücke bezeichneten Strahlen sind aber nur dann gleich, wenn die Coordinaten ihrer Endpunkte gleich sind, d. h. wenn $A\cdot x=A\cdot x'$, $A\cdot y=A\cdot y'$ oder x=x', y=y' ist. Es ist hierbei vorausgesetzt, dass x,x',y,y' reelle Zahlen sind, indem sonst nicht $A\cdot x$, $A\cdot x'$, $A\cdot y$, $A\cdot y'$ die Bedeutung von Coordinaten haben könnten. Es ist also namentlich, wenn $(x+y\cdot i)=r\cdot (\cos\varphi+i\sin\varphi)$, auch $x=r\cos\varphi$, $y=r\sin\varphi$.

§. 35. Von den vielfachen Anwendungen der obigen Betrachtungen möge hier nur die allgemeine Herleitung der Formeln für $\cos(\varphi+\varphi')$ und $\sin(\varphi+\varphi')$ eine Stelle finden. Es seien A,R,R drei Strahlen von gleicher absoluter Länge; der beschriebene Winkel von R in Bezug auf A sei φ , der von R' in Bezug auf R sei φ' und der von R' in Bezug auf A sei ψ . Es ist dann nach der in §. 28. hergeleiteten Formel $\psi=\varphi+\varphi'$. Aus den früher entwickelten Begriffen ergiebt sich aber

$$R = A \cdot \varepsilon^{\varphi}, R' = A \cdot \varepsilon^{\psi}, R' = R \cdot \varepsilon^{\varphi'} = A \cdot \varepsilon^{\varphi}, \varepsilon^{\varphi'},$$

also

$$A \cdot \epsilon^{\psi} = A \cdot \epsilon^{\varphi} \cdot \epsilon^{\varphi}$$

oder

$$\epsilon^{\psi} = \epsilon^{\varphi} \cdot \epsilon^{\varphi'}$$
.

Nun ist aber

$$\epsilon^{\psi} = \operatorname{Cos} \psi + i \operatorname{Sin} \psi
\epsilon^{\varphi} = \operatorname{Cos} \varphi + i \operatorname{Sin} \varphi
\epsilon^{\varphi'} = \operatorname{Cos} \varphi' + i \operatorname{Sin} \varphi'.$$

Daher

 $\cos \psi + i \sin \psi = (\cos \varphi + i \sin \varphi) \cdot (\cos \varphi' + i \sin \varphi')$ $= \cos \varphi \cdot (\cos \varphi' + \sin \varphi \cdot \sin \varphi' + i \cdot (\sin \varphi \cos \varphi' + \sin \varphi' \cos \varphi')$

 $\cos \psi = \cos(\varphi + \varphi') = \cos \varphi \cdot \cos \varphi' - \sin \varphi \cdot \sin \varphi'$ $\sin \psi = \sin(\varphi + \varphi') = \sin \varphi \cdot \cos \varphi' + \sin \varphi' \cdot \cos \varphi.$

XX

tim delimination at all a clim more tit away any

Ueber gewisse merkwürdige Reihen.

Von dem

Herrn Professor Dr. Hessel

in Marburg.

8. 1.

Es giebt eine Art von Reihen, welche die merkwürdige Eigenschaft haben, die folgende Zusammenstellung veranschaulicht:

1) Berücksichtigte Reihe A, B, C, D, E, F

- II) Reihe der ersten Differenzen °) a, b, c, d, e
- III) Reihe der zweiten Differenzen ") B, C, D, E
- IV) Reihe der dritten Differenzen b, c, d

u. s. w.

u. s. w.

d. h. es stimmen die Reihen I, III, V, VII (2P-1) hinsichtlich ihrer sämmtlichen Glieder A, B, C, D, E mit einander überein, während eine ebensolche Uebereinstimmung stattlindet hei den Reihen II, IV, VI (2P) hinsichtlich der sämmtlichen Glieder a, b, c, d; indem, wenn man allgemein die Differenz zwischen dem zweiten und ersten Gliede der Qten Reihe als erstes Glied der (Q+1)ten Reihe ansieht, das nte Glied der Qten Reihe dem (n+1)ten Gliede der (Q-2)ten Reihe gleich ist, so, dass in obiger Darstellung einerseits die gleichen Glieder der Reihen I, III, V (2P-1) und andererseits ebenso die gleichen Glieder der Reihen II, IV, VI (2P) lothrecht unter einander stehen.

8. 2.

Bezeichnet man das nte Glied der Isten Reihe mit $\binom{u}{n}$ und ebenso das nte Glied der IIten Reihe mit $\binom{n}{n}$, und das nte Glied der Qten Reihe mit $\binom{q}{n}$, und die Summe der Glieder der Isten Reihe

^{&#}x27;) B-A=a, C-B=b, D-C=c u. s. w.

^{&#}x27;) b-a=B, c-b=C, d-c=D u. s. w.

vom 1sten bis zum nten Gliede einschliesslich mit $\binom{S}{n}$, und e die Summe der Glieder der IIten Reihe vom 1sten bis zum einschliesslich mit $\binom{N}{S}$, so ist:

1)
$$\binom{I}{a} - \binom{I}{a} = \binom{II}{a-1}$$

$$2) \binom{n}{a} - \binom{n}{a} = \binom{n}{a}$$

3)
$$\binom{I}{a} + \binom{II}{\Sigma} = \binom{I}{a}$$

4)
$$\sum_{n=1}^{J} + \binom{JJ}{n} = \frac{JJ}{n}$$
.

Sucht man aus 2) die Grösse $\binom{H}{a}$ und setzt ihren Werth so hat man

also

5)
$$\binom{II}{\binom{n}{n}} = 2\alpha - \frac{1}{n}$$

und da aus 1), wenn man statt n setzt n + 1, gefunden wird

so ist, wenn dieser Werth in 5) gesetzt wird:

so dass

$$3a = a + a$$

$$n = n + 1$$

$$n = 1$$

oder

$$a = \frac{1}{2} \begin{pmatrix} 1 & 1 \\ a + a \\ n-1 & n+1 \end{pmatrix}$$

oder

7)
$$a = 3a - a$$
 und 8) $a = 3a - a$.

ucht man ebenso aus 1) die Grösse $\binom{a}{n}$ und setzt den Werth so hat man:

9)
$$a = a - 2a$$
,

a aus 2), wenn man statt a setzt a - 1, gefunden wird:

, wenn dieser Werth in 9) gesetzt wird:

10)
$$a = 3a - a$$

$$\begin{array}{l}
II \\
\alpha = \frac{1}{4} \begin{pmatrix} II & II \\ \alpha + \alpha \\ n & n-2 \end{pmatrix} \text{ oder 12) } \alpha = \frac{1}{4} \begin{pmatrix} II & II \\ \alpha + \alpha \\ n+1 & n-1 \end{pmatrix}.$$

Es ist sonsch, gemäss 6) und 12), sowohl für I. als II. jedes einer derartigen Reihe der dritte Theil der Summe aus dem tvorhergehenden und dem nächstfolgenden Gliede:

$$a = \frac{1}{1} \left(a + a \atop n-1 \quad n+1 \right),$$

man findet, gemäss 7) und 8) oder 10) und 11), für jede solche e, jedes beliebige Glied aus den beiden ihm vorhergehenden aus den beiden ihm folgenden Gliedern dadurch, dass man dem 3fachen des näheren dieser beiden Glieder das ferner liee subtrahirt, d. h. man mag in einer solchen Reihe die Glievorwärts oder rückwärts zählen, so ist

und in II.
$$\alpha = 3\alpha - \alpha = 3\alpha - \alpha$$
.

Wenn also in irgend einer der Reihen I. oder II. zwei telbar nach einander folgende Glieder gegeben sind, so find das nächste höhere Glied dadurch, dass man von dem Dre des grösseren gegebenen Gliedes das kleinere gegebene Gli zieht, während man das nächste niedrigere Glied findet, wen von dem Dreifachen des kleineren gegebenen Gliedes das g gegebene Glied subtrahirt.

Man kann also sehr leicht die Glieder jeder solchen Re Ordnung nach bilden, sowohl wenn man vorwärts, als wer

rückwärts in der Reihe fortschreiten will.

aus 2), when man stall a solul a - I. pelanden wird;

Noch bequemer aber ist es, die Glieder der zusammengeh Reihen I. und II. abwechselnd zu entwickeln, indem man die chungen 1) und 2) abwechselnd benutzt. Sind also z. B. a gegeben, so ist:

aus 1)
$$a = a - a$$
1 2 1

aus 2) $a = a + a$
2 1

daraus hat man

ans 1)
$$\alpha = \frac{1}{\alpha} + \frac{11}{\alpha}$$

aus 2)
$$\frac{11}{\alpha} = \frac{11}{\alpha} + \frac{1}{\alpha}$$

Their dec Summe and dem't

aus 1)
$$\alpha = \alpha + \alpha$$

aus 2)
$$a = a + a$$

on Rader, course 7) and 3 value 10 and 11). Or jude solther Johns making the one den buyden that variergebenden at den beiden ihm folgenden Gileden dannreb, alass man 2 Stanbau des militæren alleger besiden Gileden den fernar liesenbaren, d. b. man mag in siner sulchen Holle die Ullewarts oder rückwärts zühlen, an ist

> 14 6 1 m = 2a - a = 2a - a See too too I at a boo

benso hat man allgemein

Als Beispiel möge folgende Zusammenstellung von Reihen I., "III. dienen, wobei in I. und II. jedem Gliede unten die ihm ge-ihrende Ordnungszahl " beigefügt ist, die der getroffenen Wahl es ersten Gliedes in I. entspricht. reduce w - 0, the deal con

1.

$$\begin{vmatrix}
 22 & 9 & 5 \\
 -2 & -1 & 0
 \end{vmatrix}$$
 6
 13
 33
 86
 225
 589
 ...

 11.
 $\begin{vmatrix}
 -13 & -4 & 1 \\
 -2 & -1 & 0
 \end{vmatrix}$
 7
 20
 53
 139
 364
 953
 ...

 111.
 22
 9
 5
 6
 13
 33
 86
 225
 589
 ...

Hier ist 2 of W. all randering to the Today with said on the

ach Gleichung

Il il & nills

Bullio II with fire or in & to I, there

190

\$. 6.

Was die allgemeine Form solcher Reiben wie I. und II. anlangt, so hat man, wenn der Kürze wegen (a) = A und (a) = a gesetzt und jedem Gliede die Ordnungszahl (a) unten beigefügt wird, folgende Zusammenstellung:

I.
$$A = \begin{pmatrix} A+a \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 2A+3a \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 5A+8a \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 13A+21a \end{pmatrix} \dots$$
II. $A = \begin{pmatrix} A+2a \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 3A+5a \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 8A+13a \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 8A+1$

Bei der Verlängerung nach rückwärts erhält man ebenso:

5. 7.

Setzt man in dieser allgemeinen Form $\binom{I}{a}$ oder A=1 und $\binom{II}{a}$ oder a=0, so hat man

Reihe J. 5 2 1 1 2 5 13 34 89 . . . Ordnungszahl – 1 0 1 2 3 4 5 6 7

Reihe II.
$$-3-1$$
 0 1 3 8 21 55 . . . Ordnungszahl – 1 0 1 2 3 4 5 6

und es bietet die Reihe I. die Coefficienten für A in S. 6. I. und die Reihe II. jene für a in S. 6. I. dar.

\$. 8. 100 - 000 ·

Umgekehrt, wenn man in §, 6. A = 0 und $\alpha = 1$ seizt, so hat man:

und es bietet die Reihe I. die Coefficienten dar für A in §. 6, II, und die Reihe II. ist jene der Coefficienten für a in §. 6. II.

9. 8 tuni alle verles superida La

one days alla Potsugue you

ten linken, die Form ((mt) Setzt man A=1 und a=3, so hat man nach §. 6. folgende vichtige Reihen, von welchen wir später Gebrauch machen werden.

1.	1777	11 -2	-4 - -1	-1	1 4	11 3	29	76 5	199	521	(bul
11.	90 10	7 -2	3 -1	2 0	3	7 1 2 3	8 47	123	32	2	no.

\$. 10.

Obgleich in §. 2., §. 3. und §. 4. die Bildung der Glieder einer solchen Reihe der Ordnung nach gezeigt wurde, so ist es doch nöchig, einen Ausdruck für das allgemeine (nte) Glied einer solchen Reihe zu haben. Dieser ist gefunden, sobald man für die in §. 7. und §. 8.) dargestellten Reihen der Coefficienten für I. und II. in §. 6. die Ausdrücke für das nte Glied gefunden hat. Die Reihen §. 7. (und §. 8.) stimmen aber überein mit Reihen die man in fol-7. (und §. 8.) stimmen aber überein mit Reihen, die man in folgender Art findet.

6. 11. - 1 - T-

Es ist bekannt, dass die für die Lehre vom regelmässigen Fünfeck und für die davon abhängenden Körperformen wichtige Grösse $\frac{\sqrt{5-1}}{2} = \frac{2}{\sqrt{5+1}}$ folgende Reihe von Potenzen darbietet:

Ordnungszahl	1	2	3	4
Potenz	1 (V5-1)	, ½(3-V5)	$\frac{1}{2}(2\sqrt{5}-4)$	$\frac{1}{2}(7-3\sqrt{5}),$
Ordnungszahl	5	rabas 6	and the	Sahl bedouter
Potenz	1/5/5-11), 1/2 (18-8) 5); 1/2 (13) /5-29]), ½(47-21/5),
Ordn	ungszahl	-9	10 E	((-=0)+
Poter	oz T	(341/5 - 56)	, 1(123 — 55)	/5);

dass, wenn man diese Reihe von Potenzen nach rückwärts, a die erste hinaus, fortsetzt, man folgende Glieder erhält:

so dass alle Potenzen von $\frac{1}{2}(\sqrt{5}-1)$, welche ungerade Exponenten haben, die Form $\frac{1}{2}(x\sqrt{5}-y)$, und alle, welche gerade Exponenten haben, die Form $\frac{1}{2}(x-v)$ 5) darbieten.

Betrachten wir die Reihen der Werthe von x und v, welches

die Coefficienten von 1/5 in vorstehender Entwickelung sind, se

finden wir:

Ebenso findet man für y und für w folgende Reihen:

Setzen wir $\sqrt{5} = q$, so haben wir, wenn n irgend eine gan Zahl bedeutet und p irgend eine andere ganze Zahl ist, die zw schen 1 und n liegt:

$$\begin{array}{c} (q-1)^{2n-1} = \\ + \frac{(2n-1)(2n-2)}{1 \cdot 2} q^{2n-4} \\ + \frac{(2n-1)....(2n-4)}{1 \cdot ... 4} q^{2n-6} \\ + \frac{(2n-1)....(2n-2p)}{1 \cdot ... 2p} q^{2n-(2p+2)} \\ - \frac{(2n-1)....(2n-5)}{1 \cdot ... 5} \cdot q^{2n-6} \\ + \frac{(2n-1)....(2n-2p)}{1 \cdot ... (2p+1)} q^{2n-(2p+2)} \\ - \frac{(2n-1)....(2n-(2p+1))}{1 \cdot ... (2p+1)} q^{2n-(2p+2)} \\ - \frac{(2n-1)....(2n-(2n-1))}{1 \cdot ... (2n-1)} \cdot q^{2n-2p} \\ - \frac{(2n-1).....(2n-2p)}{1 \cdot ... (2n-2p)} \cdot q^{2n-2p} \\ - \frac{(2n-1)....(2n-2p)}{1 \cdot ... (2n-2p)} \cdot q^{2n-2$$

vird also, wenn man berücksichtigt, dass

$$q^{2(n-(p+1))} = 5^{n-(p+1)},$$

wenn man die Werthe von x, welche zur 1, 3, 5.... (2n-1)ten nz gehören, mit $x_1, x_2, x_1, \dots, x_n$ bezeichnet, der allgemet Werth für x gefunden, als:

$$x_{n} = [5^{n-1} + \frac{(2n-1)(2n-2)}{1 \cdot 2} 5^{n-2} + \frac{(2n-1)\dots(2n-4)}{1 \cdot \dots \cdot 4} 5^{n-3} \dots + \frac{(2n-1)(2n-2)\dots(2n-2p)}{1 \cdot 2 \cdot \dots \cdot 2p} \cdot 5^{n-(p+1)} + \frac{(2n-1)(2n-2)\dots(2n-(2n-2))}{1 \cdot 2 \cdot \dots \cdot (2n-2)} \cdot 5^{n-n}] : 2^{2n-2}.$$

ass, wenn man den Coefficienten $\binom{n(n-1)(n-2)....(n-(m-1))}{1.2.3....m}$ nten Potenz eines Binomiums durch den Ausdruck $\binom{n}{m}$ behnet, die Gleichung gilt:

$$x_n = \begin{bmatrix} 5^{n-1} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-2} \\ \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-3} \cdot + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-(p+1)} \cdot + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-n} \end{bmatrix} : 2^{2n-2}.$$

deich ergiebt sich:

$$y_n = \begin{bmatrix} 2^{n-1} & 5^{n-1} + C & 5^{n-2} + C & 5^{n-3} & \dots \\ C & 5^{n-1} & C & 5^{n-2} + C & 5^{n-3} & \dots \\ 2^{n-1} & C & 5^{n-(p+1)} & \dots + C & 5^{n-n} \end{bmatrix} : 2^{2n-2}.$$

with the same, were

6. 13.

Andererseits ist

$$-1)^{2n} = q^{2n} - 2n \cdot q^{2n-2} \cdot q$$

$$\frac{2n(2n-1)}{1 \cdot 2} q^{2n-2} - \frac{2n(2n-1)(2n-2)}{1 \cdot 2 \cdot 3} q^{2n-4} \cdot q$$

$$\frac{2n(2n-1)(2n-2)(2n-3)}{1\cdot 2\cdot 3\cdot 4}\cdot q^{2n-4}-\frac{2n(2n-1)\dots(2n-4)}{1\cdot 2\dots 5}q^{2n-6}\cdot q$$

 $= \{x_0\} + \{y_0\} + \{y_0\} = \{x_0\} + \{x_0\} + \{x_0\} + \{y_0\} = \{x_0\} + \{x$

$$+\frac{2n(2n-1)...(2n-(2p-1))}{1\cdot 2 \cdot ... \cdot 2p} q^{2n-2p} - \frac{2n(2n-1)...(2n-2p)}{1\cdot 2 \cdot ... \cdot (2p+1)} \cdot q^{2n-(2p+2)}.$$

$$+\frac{2n(2n-1)...(2n-(2n-3))}{1\cdot 2 \cdot ... \cdot (2n-2)} q^{2n-(2n-2)} - \frac{2n(2n-1)...(2n-(2n-2))}{1\cdot 2 \cdot ... \cdot (2n-1)} q^{2n-2} + \frac{2n(2n-1)...(2n-(2n-1))}{1\cdot 2 \cdot ... \cdot 2n} q^{2n-2n}.$$

Bezeichnet also v_n den Werth von v, welcher zur 2nten Pote von $\sqrt{5-1}$ gehört, so ist

Während, wenn un den Werth von w bezeichnet, der zur 2m Potenz gehört, dieser Werth gefunden wird als

17)
$$u_n = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} + \frac{2^n}{C} & 5^{n-2} + \frac{2^n}{C} & 5^{n+3} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 5^{n-1} & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1 & \dots \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 5^n + \frac{2^n}{C} & 1$$

8. 14

gleich ergieht sich:

Sollen nun wirklich die Reihen der Werthe von x und vor (in §. 11.) den Reihen der Coefficienten von A und von a in § entsprechen und nicht etwa bloss zufällig innerhalb gewisser Grzen damit übereinstimmen, so muss allgemein nach 1) $x_{n+1} - x_n = x_n$ und nach 2) $x_n + 1 - x_n = x_n$ sein. (Vergleiche oben in § die Gleichungen 1. und 2.).

Es ist aber, wenn

$$\left(\frac{q-1}{2}\right)^{2n-1} = \frac{1}{2}(x_nq - y_n)$$

ist, auch

so dass

$$x_{n+1} = \frac{1}{4}x_n y^2 + \frac{1}{4}x_n + \frac{1}{2}y_n = \frac{5}{4}x_n + \frac{1}{4}x_n + \frac{1}{2}y_n$$
$$= \frac{1}{2}x_n + \frac{1}{2}y_n,$$

Which the whole of the same at patter all and marie the other $-x_n = \left(\frac{1}{2}x_n + \frac{1}{2}y_n\right) - x_n = \frac{1}{2}\left(\frac{1}{2}x_n + \frac{1}{2}y_n\right), \frac{1}{2}\left(\frac{1}{2}x_n + \frac{1}{2}y_n\right)$

$$\begin{pmatrix}
5^{n-1} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-2} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-3} & \dots & \dots \\
+ \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-(p+1)} & \dots + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-4} & \dots \\
+ \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-2} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-3} & \dots \\
+ \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-(n+1)} & \dots + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-n} \\
+ \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-(n+1)} & \dots + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-n} \\
+ \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-(n+1)} & \dots + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-n}
\end{pmatrix}$$

ass aus der allgemein bekannten Eigenschaft der Binomialicienten, gemäss welcher C + C:

$$-x_n = \frac{1}{2^{2n-1}} \left\{ \begin{matrix} 2^n \\ C \end{matrix}, 5^{n-1} + \begin{matrix} 2^n \\ C \end{matrix}, 5^{n-2} + \begin{matrix} 2^n \\ 5 \end{matrix}, 5^{n-3} \ldots \right\}$$

es ist hiernach bewiesen, dass allgemein

 $x_{n+1}-x_n=v_n$

Ebenso lässt sich der Beweis führen, dass allgemein gültig $-v_n = x_n$

Da nun, wenn wir für die Coefficienten von A und a die Zäh-weise der Glieder von §. 6. und § 7. beibehalten,

18)
$$x_n = a \text{ (in §. 7.) also } a = x_{n-1}$$

19)
$$v_n = a \text{ (in §. 7.) also } a = v_{n-1},$$

ut das ste Glied in der Reihe S. C. I., welches N heissen

20)
$$N = x_{n-1} \cdot A + v_{n-1} \cdot a$$
,

während ebenso das nte Glied in der Reihe §. 6. II., welches N bezeichnet werden möge:

21)
$$N = v_{n-1} \cdot A + x_n \cdot a$$
,

ist; mithin

$$22) \quad N = A[5^{n-2} + \frac{2^{n-3}}{C} \cdot 5^{n-3} + \frac{2^{n-3}}{C} \cdot 5^{n-4} \dots + \frac{2^{n-3}}{C^n} \cdot 5^{n-2} + \frac{2^{n-1}}{C^n} \cdot 5^{n-3} + \frac{2^{n-1}}{C^n} \cdot 5^{n-4} \dots + \frac{2^{n-1}}{C^n} \cdot 5^{n-2} + \frac{2^{n-1}}{C^n} \cdot 5^{n-3} + \frac{2^{n-1}}{C^n} \cdot 5^{n-4} \dots + \frac{2^{n-1}}{C$$

Es sind sonach die allgemeinen Glieder in der gemeinsche chen Form (§. 6.) der fraglichen Reihen I. und II. gefunden.

\$. 16.

Aus den Gleichungen 4) und 3) folgt:

24)
$$\sum_{n=0}^{I} = \frac{H}{n} - \begin{pmatrix} H & I \\ \alpha - \alpha \\ 1 & 1 \end{pmatrix}$$

$$\sum_{n=0}^{I} = \frac{I}{n} - \frac{I}{n}$$

$$\sum_{n=0}^{I} = \frac{I}{n} - \frac{I}{n}$$

so dass, wenn a = a ist, sich ergiebt:

24,1)
$$\sum_{n=0}^{I} = \sum_{n=0}^{II} \text{ und } 25,1) \sum_{n=0}^{II} = \sum_{n=0}^{I} \sum$$

oder wenn der Werth $\alpha = 0$ ist:

24,2)
$$\sum_{n=0}^{I} = \sum_{n=0}^{II} a_{n}$$
 und 25,2) $\sum_{n=0}^{II} a_{n+1}$ and $\sum_{n=0}^{I} a_{n}$

o ist z. B. für die Reihen

ach

sch

24,1) 1+2+5+13=21

nd nach

$$25,2)$$
 $1+2+5+18+34+69=144.$

$$a = a + 2$$

$$\begin{array}{ccc}
I & I & II \\
\alpha & \rightleftharpoons \alpha + S \\
 & \vdash (n-2) & 1 & \vdash \vdash (n-1)
\end{array}$$

≥raus folgt durch Addition, da 4 + a
der folgende Werth:

während ebenso das zete Glied in der Reihe §. 6. II., welches da II N bezeichnet werden möge:

21)
$$N = v_{n-1} \cdot A + x_n \cdot a$$
, ist; mithin

22) $N = A[5^{n-2} + \frac{2^{n-3}}{C} \cdot 5^{n-3} + \frac{2^{n-3}}{C} \cdot 5^{n-4} \dots \frac{2^{n-3}}{2^{n-4}} + \frac{2^{n-3}}{C} \cdot 5^{n-2} + \frac{2^{n-3}}{C} \cdot 5^{n-4} \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} + a[C \cdot 5^{n-2} + C \cdot 5^{n-3} + C \cdot 5^{n-4} \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-2} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-4} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-2} + \frac{2^{n-1}}{C} \cdot 5^{n-4} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} + C \cdot 5^{n-2} + C \cdot 5^{n-4} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} + C \cdot 5^{n-2} + C \cdot 5^{n-2} + C \cdot 5^{n-3} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot 2^{n-1} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}} \cdot \dots \frac{2^{n-1}}{2^{n-1}}$

Es sind sonach die allgemeinen Glieder in der gemeinschaf chen Form (§. 6.) der fraglichen Reihen I. und II. gefunden.

§. 16.

Aus den Gleichungen 4) und 3) folgt:

so dass, wenn $\alpha = \alpha$ ist, sich ergiebt:

24,1)
$$\sum_{n=0}^{I} = \sum_{n=0}^{II} \text{ und } 25,1) \sum_{n=0}^{II} = \sum_{n=1}^{I} \sum$$

n der Werth
$$u = 0$$
 ist:

$$(24,2)$$
 $\sum_{n=0}^{\infty} \frac{11}{n} = \frac{11}{n}$ und $(25,2)$ $\sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n+1} = \frac{1}{n}$ and $(10, 10)$

) ist z. R. für die Reihen

24,1) 1+2+5+13=21

1 bei den Reihen

1) 0 1 3 8 21 55 144 11) 1 2 5 13 34 89

nach

24,2) 0+1+3+8+21+55 == 89-1

l nach 25,2) 1+2+5+18+34+69=144.

Nach der Gleichung 3) ist:

$$J = \alpha + \Sigma$$

26)
$$\Sigma = n \cdot a + \left[\frac{1}{\Sigma} + \frac{1}{\Sigma} + \frac{1}{\Sigma} + \dots + \frac{1}{\Sigma} \right]$$

und auf ähnliche Weise erhält man durch Anwendung der Glebung 4) den Werth

27)
$$\sum_{n=1}^{H} = n \binom{H}{n} - \binom{I}{1} + \left[\sum_{1}^{I} + \sum_{2}^{I} + \sum_{3}^{I} + \dots + \sum_{n}^{I} \right]$$

5. 18

Aus 26) folgt, wenn man gemäss 4) setzt $\sum_{n=a}^{I} = \frac{II}{a} - \binom{II}{a-a}$

28)
$$a - a = (n-1)a + \begin{bmatrix} 1 & 1 & 1 \\ 2 & 2 & 3 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} 1 & 1 & 1 \\ 2 & 2 & 3 \end{bmatrix}$$

oder

und ebenso folgt aus 27), wenn man gemäss 4) setzt $\Sigma = \alpha - \alpha - \alpha + 1$

29)
$$a - a = n \binom{11}{a} - a + \binom{1}{1} + \binom{1}{1} + \binom{1}{2} + \binom{1}{2} + \binom{1}{3} + \cdots + \binom{1}{n}$$

Es gilt daher z. B. für die in §. 8. dargestellten Reihen, für wo che $\alpha = 0$ und $\alpha = 1$ ist, die merkwürdige Eigenschaft:

$$a = 1 + \begin{bmatrix} H & H & H \\ \Sigma + \Sigma + \Sigma & \dots + \Sigma \\ 1 & 2 & 3 & \dots + \Sigma \end{bmatrix}$$

$$\begin{bmatrix}
I & & \\
a & = n + \begin{bmatrix} I & I & I & I \\ \Sigma + \Sigma + \Sigma & & & \\ 1 & 1 & 2 & 3 \end{bmatrix} \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1 \\
= n + 1 & 1 & 1 & 1 & 1 & 1$$

S. 19.

Aus §. 1. wissen wir, dass, wenn man überhaupt eine Rei von Reihen, deren jede die Reihe der ersten Differenzen für die i vorhergehende ist, mit I, II, III, IV, ... Q numerirt, die wichtigs Eigenschaft der bisher betrachteten Reihen von Reihen darin besteht, dass bei ihnen die Gleichung gilt:

30)
$$\binom{q}{a} = \binom{q-2}{a}$$

Diese Gleichung ist aber nur ein specieller Fall der allgemeiner Gleichung, welche für gewisse Reihen von Reihen gilt und Form hat:

31)
$$\binom{q}{a} = \delta \binom{q-2}{a}$$

vorin δ eine beliebige constante Zahl ist, n und Q aber die igen Bedeutungen haben.

6, 20,

in Beispiel für das im vorigen Paragraphen erwähnte allinere Gesetz (31.) bietet folgende Reihe von Reihen, für e $\delta = 4$ und $\alpha = 0$ und $\alpha = 1$ ist, dar.

1) 204 - 35 - 6 - 1 0 + 1 + 6 + 35 + 204 + 1189 + 6	II) + $169 + 29 + 5 + 1 + 1 + 5 + 29 + 169 + 985 + 5741$	III) 140 - 24 - 4 - 6 + 4 + 24 + 140 + 816 + 4756	+ 116 + 20, + 4 + 4 + 20 + 116 + 676 + 3940	V)	VI) + 80 + 16 + 16 + 80 + 464 + 2704	VII) , , — 64 0 + 64 + 384 + 2246	•
_		#	1V)	>	>	M	

,							J	U L			•
Blich:	1) $204 - 35 - 6 - 1 \mp 0 + 1 + 6 + 35 + 204 + 1189 + 6930$	$\dots + 169 + 29 + 5 + 1 + 1 + 5 + 29 + 169 + 985 + 5741 \dots$	$-4.35 - 4.6 - 4.1 \mp 4.0 \pm 4.1 \pm 4.6 \pm 4.35 \pm 4.204 \pm 4.1189$	$\dots + 4.29 + 4.5 + 4.1 + 4.1 + 4.5 + 4.29 + 4.169 + 4.985 \dots$	43.6 -43.1 = 42.0 + 42.1 + 42.6 + 43.35 + 43.204	+-4°.5+4°.1+4°.5+4°.5+4°.29+4°.169	4.1 +4.0 +4.1 +4.6 +4.35	U. S. W.	Es entsteht also in diesem Beispiele jede Qte Reibe aus der (Q-2)ten Reibe durch Multiplication aller Glieder mit der Zahl 4(==6), so dass, nach der Gleichung 31), hier	$a = A \begin{pmatrix} a \\ a \end{pmatrix}$	ist. Es entsteht also die $(2P+1)$ te Reihe aus der Iten Reihe durch Multiplication aller Glieder derselben mit A^P (oder allgemeiner mit ∂^P) und ebenso entsteht die $(2P+2)$ te Reihe aus der Ilten Reihe durch Maltiplication affer Glieder mit A^P (== ∂^P), so dass
Rier ist nämlich:	(1	. (11	(111)	IV)	Α	(IA .	(IIA		Es entstel		ist. Es entste (oder allgemei

	<u>=</u>	
	픚	
	Ě	
	`. 2	
	ar,	
	9	
	ë	
	Re	
	eihe von Keihen dar, in welcher	
	ibe	
	Ž	
	I) bietet folgende	
	ĕ	
	Ä	l
	£	
	Ę,	
	Ē.	
•	_	
	Ξ	
١.	2	
	N	
		. :
	Beet	Ĭ.
	Geset	ð ist.
	re Geset	ist.
	nere Geset) = 0 ist.
	inere (
	inere ($\binom{n}{a} = 0$ let.
	inere ($d\left(\frac{u}{a}\right)=0 \text{ int.}$
	inere (and $\binom{u}{a} = 0$ ist.
	inere (1 and $\binom{u}{a} = 0$ ist.
	inere ($= 1 \text{ und } \left(\frac{u}{a} \right) = 0 \text{ ist.}$
	inere ($= 1 \text{ and } \left(\frac{u}{a} \right) = 0 \text{ lst.}$
	piel für das allgemeinere ($\begin{pmatrix} i \\ a \end{pmatrix} = 1 \text{ und } \begin{pmatrix} i \\ a \end{pmatrix}$
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (
	inere (
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (
	piel für das allgemeinere (

•						
	+ 8119	:				
	+.	6726	:			
	1393	+	5572			
	239 + 1393	1154	+ 926	4616	:	
	239	+ 1154	926	+	16 + 16 + 112 + 656 + 3821	:
	+	198	28 - 4 + 4 + 28 + 164 +	+ 24 + 8 + 24 + 136 + 792	+	+ 33 + 96 + 544 + 8168
	41	+	164	+	656	+
	+	2	+	136	+	44
•	1	+	8	+	112	+
Ä	+	9	+	2	+	8
Ĭ	-	+	4	+	16	+
	+	8	+	20	+	S
	, 	+	4	+	91	+
ρud	. 1	9	1	24	I	:
=		+	8	+	•	, :
1 .	1	*	1	:		-
3	41	+	:			
wher $\binom{a}{1} = 1$ and $\binom{a}{1} = 0$ lat.	41 - 7 - 1 + 1 + 7 + 41 +	+ 34 + 6 + 2 + 6 + 34 + 198	,			
- 						

in liet biefe glächtet in

(IIA

) + 198 + 34 + 6 + 2 + 6 + 34 + 198 + 1154 + 6726 4.41 - 4.7 - 4.1 + 4.7 + 4.41 + 4.239 + 4.1393? + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.56 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.14 + 4.198 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.3 + 4.14 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.3 + 4.14 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.3 + 4.14 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.3 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.3 + 4.198 + 4.1154 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.3 + 4.1 + 4.	:		elit, dass sie,	t If. in ∲. 20.,
+ 198 + 34 + 6 + 2 + 6 + 34 + 198 + 1154 + 4.41 - 4.7 - 4.1 + 4.7 + 4.41 + 4.239 + 4.13 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.1154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.198 + 4.154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.198 + 4.154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.198 + 4.154 a. 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.198 + 4.154 a. 5.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.198 a. 5.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.198 b. 5.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.154 a. 5.2 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.2 + 4.154 b. 5.2 + 4.6 + 4.2 + 4.1 + 4.154 a. 6.2 + 4.6 + 4.2 + 4.154 b. 6.2 + 4.6 + 4.2 + 4.154 a. 6.2 + 4.6 + 4.2 + 4.154 b. 6.2 + 4.6 + 4.2 + 4.154 b. 6.2 + 4.6 + 4.2 + 4.154 b. 7.2 + 4.6 + 4.154 b. 7.2 + 4.6 + 4.154 b. 7.2 + 4.6 + 4.154 c. 6.2 + 4.6 + 4.154 c. 6.2 + 4.6 + 4.154 c. 6.2 + 4.6 + 4.154 c. 7.2 + 4.6 + 4.154 c. 6.2 + 4.6 + 4.154 c. 7.2 + 4.6 + 4.154 c. 7.2 + 4.6 + 4.154 c. 8.2 +	6726 93 . *	,	e so darste	von en mit
+ 198 + 34 + 6 + 2 + 6 + 34 + 198 + 4.41 - 4.7 - 4.11 + 4.1 + 4.7 + 4.41 + 4.23 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 41.34 + 4.198 + 43.7 - 43.1 + 43.1 + 43.4 + 4.198 + 43.7 - 43.1 + 43.1 + 43.7 + 43.41 + 43.5 43.7 - 43.1 + 43.1 + 43.7 + 43.41 + 43.5 43.1 + 43.6 + 43.5 + 43.6 + 43.34 + 43.198 43.7 - 43.1 + 43.1 + 43.7 + 43.41 43.7 - 43.1 + 43.7 + 43.41 43.7 - 43.6 + 43.2 + 43.6 + 43.34 + 43.198 43.7 - 43.1 + 43.1 + 43.7 + 43.41 43.7 - 43.1 + 43.1 + 43.7 + 43.41 43.7 - 43.1 + 43.1 + 43.7 + 43.41 43.7 - 43.1 +	1154 + 99 + 4.13	.4.1154 39	celt und si	r Werthe
+ 198 + 34 + 6 + 2 + 6 + 34 + 4.7 + 4.7 4.41 - 4.7 - 4.1 + 4.1 + 4.7 + 4.7 + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 + 4.34 + 4.7 4.7 - 4.1 + 4.1 + 4.7 + 4.34 + 4.5 +	- 198 + 11 + 4.23	-4.198 + 41 + 4°.2 +4°.198.	ich entwick	. (~2), nd jene de
+ 198 + 34 + 6 + 2 + 6 4.41 - 4.7 - 4.1 + 4.1 + + 4.34 + 4.6 + 4.2 + 4.6 4.2 . 1 + 4.1 + + 4.5.6 + 4.2 + 4.6 4.2 . 1 + 4.1 + + 4.5.6 + 4.2 + 4.6 + 4.5.6 + 4.5 + 4.5.6	+ 32 + 11.1	+ 4:34 + 1:7 + 4: + 4:34 + 4:7 + 4:	rdoung na	"
+ 198 + 34 + 6 + 2 4.41 - 4.7 - 4.1 + + 4.34 + 4.6 + 4 + 4.34 + 4.6 + 4 + 4.9.7 - 4.1 + + 4.9.6 + 4 + 4.9.6 + 4 + 4.9.6 + 4 4.1 - 4.1 + 4.34 + 4.6 + 4 + 4.34 + 4 + 4.34 + 4.6 + 4 + 4.34 + 4.6 + 4 + 4.34 + 4.6 + 4	+ + +	2 + 4.6 -4.1+ -2+4.6 +4.1+	u. s. w. 6 . 22, -1) der 0 ie Form bi	$ \begin{array}{lll} \mathbf{p}_{\mathbf{r}+\mathbf{l}} &= (x) \\ \mathbf{p}_{\mathbf{r}} &= (\mathbf{j}_{\mathbf{r}}) \\ \mathbf{q}_{\mathbf{r}} &= \mathbf{l}_{\mathbf{r}} \end{array} $
+ 198 + 34 + + 4.34 + + 4.34 + + 4.34 +	6 + 2	4.6 + 4. 7 - 4.1 + 4.6 + 4:	isse (72-erad ist, d	$\frac{(\sqrt{2}-1)}{(\sqrt{2}-1)}$
man die Potenz r Exponent unger	+ 34 + 41 - 4.7	+ + +	en der Gri	n æn über
man d	T 861 ∔ + 1 · · ·	, T .	ie Potenze ent unger	Verthe voi
	T (II		n man di er Expon	ihe der V

Re let hier numlich:

The Hall rob cond done he's. 23.50 I - he on dangeron the common of common the common than the Die in \$.20. und \$.21. aufgeführten Beispiele solcher Reihen von Reihen, für welche das in der Gleichung 31. ausgesprochene allgeneinere Gesetz gilt (von welchem das in der Gleichung 30. ausgeprochene Gesetz für die von uns specieller betrachteten Reihen ur ein besonderer Fall ist), mögen genügen, und es soll hier nur och an die Aehnlichkeit des Gesetzes 31. mit einem, bei mehr llgemein bekannten anderen Reihen von Reihen geltenden erinnert erden, nach welchen bei diesen anderen Reihen von Reihen, wenn ir die im §. 1. angenommene Bezeichnungsweise auch hier beibealten;

$$a = D \binom{Q-1}{n}$$
, also auch $a = D^2 \cdot \binom{Q-2}{n}$,

ithin

$$\binom{q}{a} = \delta \cdot \binom{q-2}{a}$$

Man erhält solche Reihen von Reihen bekanntlich, wenn man ur die Reihe der Potenzen irgend einer constanten Zahl, als Reihe I., die dazu gehörigen Reihen II., III., IV. u. s. w. Q ihrer lsten, 2ten, 3ten u. s. w. Qten Differenzen bildet.

So hat man z. B. für die Potenzen der Zahl 5 folgende Reihe von Reihen:

u. s. w.

und überhaupt für die Potenzen einer beliebigen constanten Zahl t das Gesetz:

$$\binom{q}{a} = (z-1)\binom{q-1}{a} = (z-1)^2 \cdot \binom{q-2}{a} \text{ u. s. w.},$$

to dass to be tal west and again and south billar attituding to

$$\binom{q}{\binom{n}{n}} = (z-1)^{q-1} \cdot \binom{1}{\binom{n}{n}} = (z-1)^{q-1} \cdot z^n,$$

dass in den Ausdrücken und Bengand Between Bergellen willen

$$\binom{q}{\alpha} = D\binom{q-1}{n} \text{ and } \frac{q}{\alpha} = \delta\binom{q-2}{n}$$

b=x-1 and $\delta=(x-1)^2$ ist. Comparison and the state and Theil V.

Ebenso wie oben die Gleichung 30. jenem speciellen Falle von 31. entsprach, wo $\delta = 1$ war, so ist auch hier der Fall möglich, wo $\delta = 1$ wird. Die Werthe D und δ und deren Potenzen haben aber hier natürlich nur dann den Werth = 1, d. h. es ist nur dann jede der Reihen II., III. Q der Hauptreihe I. gleich, wenn z

= 2 ist, so dass für die Reihe der Potenzen der Zahl 2 u = o

and and the design of the control of the design of the des

- naw, and all property of the p
 - 11) 1 2 4 8 16
 - III)1 2 4 8 ...

u, s. w.

ar une fleiho der Potencea KXX niner centionten Zahl; ala

Max estalt solche Rothen van Reihen bekanntliebt, ween man

Ueber die naturphilosophischen Principien der Bewegungslehre.

... " ... vo. h vo. h vo. dem h - 7.3 - 7.1

Herrn Doctor Barfuss

file. astronom ingidufied rome unwaste tothe sale departments being the constant and the constant to the const

1) Da jeder Körper einen Raum einnimmt, so kann von einer bestimmten Gestalt der Bahn, welche er während seiner Bewegung beschreibt, nicht anders die Rede sein, als wenn wir die Bewegung auf bestimmte Punkte desselben beziehen. Der Anfang aller Bewegungslehre beginnt also mit der Bewegung von Punkten in abstracto, deren Bahnen entweder gerade oder krumme Linien sind.

2) Durch die Vergleichung des Weges mit der Zeit, in welcher jener beschrieben wurde, gestaltet sich uns der Begriff von Geschwindigkeit. Wenn der Körper A in derselben Zeit einen weiteren Weg gegangen ist, als ein anderer B, so sagen wir, A habe sich geschwinder bewegt als B. Doch giebt dieses nur eine durchschnittliche Vergleichung, aus welcher noch nichts für die Zwischenzeiten geschlossen werden kann. Denken wir uns aber daneben, dass in gleichen Zeiträumen auch gleiche Wege zurückgelegt

V BARY

worden sind, so haben wir die gleichförmige Bewegung und verstehen dann unter Geschwindigkeit den in der Zeiteinheit durchlaufenen Ranm. Ist nun s der in der Zeit t mit der Geschwindigkeit c zurückgelegte Weg, so ist s = ct.

3) Wenn in gleichen Zeiten nicht gleiche Wege zurückgelegt

werden, so heisst die Bewegung ungleichförmig oder verändert. Logisch genommen kann nun die Bewegung nach einem allgemeinen Gesetz stetig veränderlich sein oder die Veränderung kann ohne Regel erfolgen. Der zweite Fall ist kein Gegenstaud mathematischer Betrachtung, im ersten aber muss der zurückgelegte Wegsirgend eine Function der Zeit t sein. Ist nun s = f(t) und wird $t + \Delta t$ aus t, so wird $\frac{\Delta s}{\Delta t} = \frac{ds}{dt} + \frac{d^2s}{dt^2} \cdot \frac{\Delta t}{2} + \dots$ Je kleiner nun t Δt und folglich auch Δs wird, desto mehr nähert sich $\frac{\Delta s}{\Delta t}$ dem $\frac{ds}{dt}$ und wenn wir uns eine gleichförmige Bewegung denken, für welche die Geschwindigkeit $\frac{ds}{dt}$ ist, so ist in derselben genau $\frac{\Delta s}{\Delta t}$ = ds Die veränderliche Bewegung lässt sich also mit der gleichförmigen, deren Geschwindigkeit $\frac{ds}{dt}$ ist, um so mehr vergleichen, je kleiner die Zeitintervalle sind, innerhalb welcher die Vergleichung angestellt wird. Man nennt daher auch den Differentialquotienten at die Geschwindigkeit der veränderten Bewegung und sagt, dass lie letztere in ihren Differentialen gleichförmig sei.

Setzen wir also die veränderliche Geschwindigkeit $\frac{ds}{dt} = v$, so

wird ds = vdt und s = fvdt.

4) Bei der veränderten Bewegung ist nun der einfachste Fall der, wo die Aenderungen der Geschwindigkeit der Zeit proportiovol sind, also die Geschwindigkeit selbst durch a + bt ausgedrückt werden kann. Hier nennt man die Bewegung eine gleichförmig beschleunigte, wenn b positiv ist und die Geschwindigkeit daher mit der Zeit wächst; die constante Grösse b aber heisst das Maass der Beschleunigung.

Hier ist also v = a + bt, also ds = vdt = adt + btdt, und folglich $s = at + \frac{1}{2}bt^2 + \text{Const.}$ Denken wir uns sowohl a als such Const. = 0, so wird $s = \frac{1}{2}bt^2$ und wir haben dann den einachsten Fall der gleichförmig beschleunigten Bewegung, bei wel-

der die Wege den Quadraten der Zeit proportional sind.

5) Wenn die Aenderungen der Geschwindigkeit nicht der Zeit poportional sind, so heisst die Bewegung ungleichförmig beschleu-igt oder verzögert, je nachdem sie mit immer grösserer oder mit mer geringerer Geschwindigkeit vor sich geht. Wenn wir hier uch der Aenderuung der Geschwindigkeit fragen, so haben wir, will $v = \varphi(t)$ eine Function von t ist, $v + \Delta v = v + \frac{dv}{dt} \cdot \Delta t + ...$ $\frac{\Delta v}{\Delta t} = \frac{dv}{dt} + \frac{d^2v}{dt^2} \cdot \frac{\Delta t}{2} + \dots$ Je kleiner nun hier Δt und mitin auch Δv wird, desto mehr nähert sich $\frac{\Delta v}{\Delta t}$ dem $\frac{dv}{dt}$ und desto maner können wir also auch innerhalb des Zeitintervalles At die ungleichförmig beschleunigte Bewegung mit einer gleichförmig beschleunigten vergleichen, deren constantes Beschleunigungsman $= \frac{dv}{dt} \text{ ist. Darum nehnen wir den Differentialquotienten } \frac{dv}{dt} \text{ oberfalls das Maass der Beschleunigung für die Bewegung mit ungleichförmig veränderter Geschwindigkeit.}$

Wenn nun $\frac{dv}{dt} = p$ gesetzt wird, so ist dv = pdt und v = /pdt.

Weil aber $v = \frac{ds}{dt}$ ist, so hat man auch $p = \frac{dds}{dt^2}$, oder dds = pdt.

Natürlich ist hierbei das Differential der Zeit constant genommt. Hier ist also das Beschleunigungsmaass p ein veränderlich, aber der einfachste Fall wäre wieder der, wo die Aenderung nu p der Zeit proportional wäre. also $p = b + \beta t$ gesetzt werde könnte. Dann hätte man dv = pdt = b, $dt + \beta t$. dt, also $v = b + \frac{1}{2}\beta t^2 + k$, wo k eine Constante bedeutet. Ferner da $= \frac{1}{2}\beta t^2 + \frac{1}{2$

schleunigungsmaasse gäbe.

6) Nun könnten wir aber wieder jenes β veränderlich sehn und indem wir eine solche Bewegung mit derjenigen vergleicht bei welcher β constant ist, würden wir für den Differentialquoise ton $\frac{dp}{dt} = \frac{d^3s}{dt}$

ten $\frac{dp}{dt} = \frac{d^3s}{dt^2}$ eine Bedeutung gewinnen. Doch geht unser k

gliederung der Naturerscheinungen nicht so weit, dass wir für

eine physikalische Analogie anzugeben wüssten.

7) Dieses bezieht sich zunächst nur auf die Bewegung w. Punkten. Bewegt sich aber ein Körper, so ist der einfachste füder, wo alle seine Punkte identische Linien beschreiben, also mit dieselben zwei Punkte verbindende Gerade in allen Lagen sich prallel bleibt. Diese Bewegung nennen wir die progressive, mit wird dieselbe vollständig erkannt, wenn die Bewegung irgendum Punktes am Körper erkannt wird.

8 9

1) Jedwede Bewegung eines Punktes A ist relativ, d. h. wird bezogen und gilt nur in Bezug auf gewisse Punkte, weld sich in Ruhe befinden oder als ruhend gedacht werden. Wenn Bewegung in derselben Ebene geschieht, was wir hier der Einfahleit wegen zuerst voraussetzen wollen, genügen bloss zwei Pulle LM zur Bestimmung der Lage von A, deren einer als Anlanpunkt der Abscissen, der andere zur Bestimmung der Lage dur bscissenlinie dient.

Die Punkte LM können sich jedoch, ohne ihre gegenschip Lage zu ändern, selbst wieder bewegen, und man kann die Bergung auf die als ruhend gedachten Punkte L'M' beziehen. In zug auf diese wird die Bewegung von A im Allgemeinen gant a ders ausfallen, als in Bezug auf LM, d. h. A wird eine gant a dere Linie beschreiben, wenn man die Bewegung auf L'M' bezieh als wenn man sie auf LM bezieht. Die Bewegung des Punkt A in Bezug auf L'M' neonen wir nun zusammengesetzt aus seiner Bewegung in Bezug auf die Punkte LM und aus der, ihm in Folge der Bewegung von LM zukommenden Bewegung.

2) Für die Construction der zusammengesetzten Bewegung gilt der Grundsatz der gegenseitigen Unabhängigkeit der einzelnen Bewegungen. Sucht man den Oct von A in Bezug auf LM' zur Zeit t, so lasse man die Punkte LM vorerst ruhen und bestimme in Bezug auf sie den Ort A' von A nach der Zeit t in Folge der Bewegung, welche dem A in Bezug auf LM zukommt. Alsdann lasse man die Punkte LM die Zeit t hindurch sich so bewegen, wie es ihnen in Bezug auf L'M zukommt, ohne jedoch die Lage von A' gegen LM zu ändern. Hierdurch kommt A' in die Lage von A' gegen LM zu ändern. Hierdurch kommt A' in die Lage A", welches der richtige Ort von A in Bezug auf L'M' nach der Zeit t sein wird. Man kann aber auch zuerst LM sich bewegen und A ruhen, dann aber LM ruhen und A sich bewegen lassen, wenn nur jede Bewegung gleich lange dauert. Dieses ist geometrisch unmittelbar klar, da einerseits eine bestimmte Lage von LM gegen L'M', anderseits aber auch eine bestimmte Lage von LM gegen L'M', anderseits aber auch eine bestimmte Lage von LM gegen L'M', anderseits aber auch eine bestimmte Lage von LM gegen L'M', anderseits aber auch eine bestimmte Lage von

gegen LM am Ende der Zeit t gefordert wird.

3) Einfacher wird die Sache, wenn die Bewegung von LM bloss eine progressive ist, so dass die Linie LM in allen Lagen sich parallel bleibt. Dann beschreibt jeder Punkt von LM und auch der gegen LM ruhend gedachte Punkt A dieselbe Linie, welcher Umstand es unnütz macht, dass man die Linie LM weiter betrachte. Denn die Linie, welche A in Folge seiner auf die Punkte LM bezogenen Bewegung beschreibt, erhalten wir eben so, wenn wir LM ruhend denken und die Bewegung auf LM beziehen. Kennen wir nun noch die Linie, welche das gegen LM ruhende A in Folge der auf LM bezogenen Bewegung von LM beschreibt, so ist der Ort von A zu jeder Zeit vollkommen bestimmt. Sind AA und AA" die Linien, welche A vermöge einer jeden Bewegung, wenn sie allein statt hätte, in der Zeit t beschreiben würde, so ziehe man durch A eine mit AA" parallele und identische Linie A'A", oder auch durch A" eine mit AA parallele und identische Linie A'A", so ist A" der Ort von A zur Zeit t. Offenbar kann man aber auch mit den geraden Linien AA und AA" und ihrem Zwischenwinkel AAA" ein Parallelogramm AAA" beschreiben, da dann A" ebenfalls der richtige Ort von A zur Zeit tsein wird.

4) Hier haben wir nun die Vorstellung zweier Bewegungen ines und desselben Punktes erhalten, welche ihm beide zu gleicher Leit zukommen. Er bewegt sich nämlich zwiefach so, als ob er in der Linie AA' fortrücke, diese selbst aber wieder eine progresme Bewegung nach der Linie AA' habe, die also auch dem Punkte Azukommt. Dabei nennen wir nun die Linien AA' und AA' die bitenbewegungen oder Componenten, und die Construction, nach welcher der wahre Ort A'' für jede Zeit gefunden wird, heisst das Irallelogramm der Bewegungen.

Das Parallelogramm der Bewegungen wenden wir jedoch imnur in dem Falle an, wo die Seitenbewegungen AA' und AA" it geradlinig sind. Wir können darnach leicht die aus zwei iebenen Seitenbewegungen entstehende mittlere Punkt für Punkt timmen, auch umgekehrt jede Bewegung in zwei gerade Seitenzegungen zerlegen, von denen die eine ganz willkührlich ist.

5) Wenn die Seitenbewegungen AA' und AA" beide gerade und einerlei Function der Zeit proportional sind, dass also zu jeder Zeit AA' und AA" einerlei Verhältniss haben, so ist das Parallelogramm AA'A"A" nicht nur die Hülfsconstruction, um den Ort des Punktes A zur Zeit t zu sinden, sondern derselbe hat in der Zeit t die Diagonale AA" selbst durchlaufen, also dass die

zusammengesetzte Bewegung selbst auch eine gerade ist.

Ist w die Function von t, welcher die Seitenbewegungen AA and AA'' proportional sind, so hat man AA' = s = au. AA'' = s'= bu, wenn a und b zwei Constanten bedeuten. Ist ferner A der Winkel, den die Seitenbewegungen mit einander machen, so ist die Diagonale $AA''' = s'' = u\sqrt{a^2 + b^2 + 2ab\cos A}$, woraus folgt, dass auch die zusammengesetzte Bewegung derselben Function von t proportional ist. Die Geschwindigkeiten der Seitenbewegungen sind $\frac{ds}{dt}$ und $\frac{ds'}{dt'}$, und die der zusammengesetzten Bewegung ist $\frac{ds''}{dt} = \frac{du}{dt} \sqrt{a^2 + b^2 + 2ab\cos A} = \sqrt{\frac{ds^2}{dt^2} + \frac{ds'^2}{dt^2} + 2 \cdot \frac{ds}{dt} \cdot \frac{ds'}{dt} \cos A},$ woraus folgt, dass die Geschwindigkeit der zusammenge-setzten Bewegung aus denen der Seitenbewegungen ebenfalls nach dem Parallelogramm zusammengesetzt

Aber auch das Beschleunigungsmaass der zusam-mengesetzten Bewegung ist aus den Beschleunigungs-maassen der Seitenbewegungen nach dem Parallelogramm zusammengesetzt, denn man hat

$$\frac{d^2s''}{dt^2} = \frac{d^2u}{dt^2} \sqrt{a^2 + b^2 + 2ab\cos A}$$

$$= \sqrt{\left(\frac{d^2s}{dt^2}\right)^2 + \left(\frac{d^2s'}{dt^2}\right)^2 + 2\left(\frac{d^2s}{dt^2}\right)\left(\frac{d^2s'}{dt^2}\right)\cos A}.$$

1) Alle diese Sätze sind zunächst nur von mathematischer Bedeutung; Anwendung auf die Natur erhalten sie zuerst durch das Gesetz der Trägheit. Nach diesem kann kein Körper seinen Zustand der Ruhe oder der Bewegung von selbst ändern, sondert hierzu gehört allemal eine Einwirkung von Aussen her, welche wir Kraft nennen. Um aber eine bestimmtere Sprache zu baben, wohlen wir die Ursache, wodurch eine gleichförmige Bewegung erzeug worden ist, einen Eindruck nennen. Diese einmal erhaltene gleich förmige Bewegung dauert nach dem Gesetze der Trägheit mit un-veränderter Richtung und Geschwindigkeit so lange fort bis durch einen neuen Eindruck dieser Zustand geändert wird. Der Eindruck haben wir ganz nach der erzeugten Bewegung zu beur theilen; er ist also der Geschwindigkeit proportional und seine Richtung ist einerlei mit der Richtung der Bewegung. Er ist nur ein anderer Ausdruck für die Bewegung selbst, und die veränderlicher Zustände des Körpers, aus welchen zuletzt die gleichförmige geradlinige Bewegung hervorging, kommen bier nicht in Betrach-

2) Haben wir nun eine ungleichförmige aber stetige Bewegung

die wir zunächst nur als geradlinig annehmen wollen, so ist die-selbe nicht anders zu denken, als durch eine ununterbrochen einwirkende Ursache oder Kraft. Denn sohald die Einwirkung aufgehört hat, ist auch der Eindruck vollendet und die Bewegung nun gleichförmig. Hieraus folgt aber sogleich, dass bei der ungleichförmigen Bewegung der Ausdruck $\frac{ds}{dt}$ diejenige Geschwindigkeit bezeichnet, mit welcher der Körper gleichförmig fortrehen wärde gleichförmig fortgehen würde, wenn am Ende der Zeit t die Einwirkung aufhörte und also der Eindruck vollendet wäre. Denn innerhalb des folgenden Zeittheiles At nähert sich auch bei fortdauernder Einwirkung die Bewegung um so mehr der gleichförmigen mit der Geschwindigkeit $\frac{ds}{dt}$, je kleiner Δt ist, d. h. je mehr wir alle fernere Einwirkung beschränken. Die Geschwindigkeit ds ist also der durch die vorhergegangene Einwirkung hervorgebrachte Eindruck, und es dauert dieselbe unverändert fort, wenn alle fernere Einwirkung aufhört.

Aber wesentlich weiter kann das Gesetz der Trägheit, wie es oben ausgesprochen wurde, uns nicht führen, weil es nur sehr un-bestimmte Auskunft für den Fall giebt, wo ein Körper mehrere Eindrücke zu gleicher Zeit oder auch nach einander erhält. Daher sind für die weitere Entwickelung noch andere Sätze nöthig, welche hauptsächlich, zu Folge der Darstellung aller Lehrbücher, auf

folgende drei zurückkommen.

A) Wenn ein Körper gleichzeitig oder auch nach einander mehrere Eindrücke nach einerlei Richtung erhält, deren jeder ihn mit einer bestimmten Geschwindigkeit c, c', c" u. s. w. bewegen würde, wenn er allein vorhanden wäre, so ist das Gesammtresultat aller Eindrücke eine Geschwindigkeit nach derselben Richtung, welche

der Summe jener gleich ist.

B) Wenn ein Körper zwei Eindrücke nach entgegengesetzten Richtungen erhält, vermöge deren er sich mit den Geschwindigkeiten c oder c' bewegen würde, jenachdem der eine oder der andere Endruck allein vorhanden wäre, so erfolgt die Bewegung nach der Richtung desjenigen Eindrucks, welchem die grössere Geschwindigkeit entspricht, und zwar mit einer solchen Geschwindigkeit, welche

dem Unterschiede jener gleich ist. C) Wenn ein Körper zwei Eindrücke nach verschiedenen Richlogen erhält, so dass er also nach der einen Richtung mit der beschwindigkeit c, oder nach der anderen mit der Geschwindigkeit sich bewegen würde, je nachdem der eine oder der andere Ein-tuck allein vorhanden wäre, so erfolgt die Bewegung nach der Bagonale des aus den Geschwindigkeiten c und c' und ihrem Richlingsunterschiede construirten Parallelogramms, und zwar mit einer wichen Geschwindigkeit, welche durch eben diese Diagonale dargastellt wird.

Von den unter A, B, C aufgeführten Sätzen sind nun offenbar beiden ersten schon im dritten enthalten, und sie müssen folgich alle drei das Ergebniss eines allgemeineren Grundsatzes sein. Diesen glaube ich nun so aussprechen zu können:

Wenn ein Körper gleichzeitig mehrere Eindrücke erhält, so erfolgt die Bewegung in der Weise, als ob jeder Eindruck mit unveränderter Richtung und Intensität fortbestände.

Eigentlich beweisen lässt sich dieser Satz nicht, wohl aber kann man ihn mehr erläutern und zunächst nur auf zwei Eindrücke beschränken. Gesetzt also, es habe ein Körper A gleichzeitig zwei Eindrücke nach den Richtungen AB und AD erhalten, so ist damit gemeint, dass der Körper A gleichförmig in einer bestimmten Zeit den Weg AD zurücklegen würde, wenn der Eindruck nach der Richtung AB nicht vorhanden wäre; oder aber es würde der Körper in derselben Zeit gleichförmig und geradlinig von A nach B gehen, wenn er den Eindruck nach der Richtung AD nicht erhalten hätte. Da nun nach obigem Grundsatze beide Eindrücke mit unveränderter Richtung und Geschwindigkeit fortbestehen, so folgt, dass der Körper A eine solche Bewegung machen muss, vermöge deren er sich gleichförmig aus der Linie AB nach der Richtung AB und ebenfalls gleichförmig aus der Linie AB nach der Richtung AB und ebenfalls gleichförmig aus der Linie AB nach der Richtung AB entfernt, und daher in der That die Diagonale des aus den gleichzeitigen Wegen AB und AD mit ihrem Richtungsunterschiede beschriebenen Parallelogramms durchläuft.

Es ist also klar, dass in dem obigen Grundsatze das Parallelogramm der Eindrücke, gewöhnlich der Kräfte genannt, unmittelbar enthalten ist. Um sich die Bedeutunng des obigen Grundsatzes noch auf andere Weise zu erläutern, denke man sich, ein Körper habe einen solchen Eindruck P erhalten, vermöge dessen er sich nach der Richtung AB gleichförmig bewegt, und es gehe derselbe in einer bestimmten Zeit von A bis B. In demselben Augenblicke, wo er in \mathcal{A} ist, erhalte er einen zweiten Eindruck \mathcal{Q} , so wird er sich dennoch nur gleichförmig und geradlinig bewegen können, weil der Voraussetzung zu Folge alle fernere Einwirkung sogleich aufhören soll. Er mag nun in derselben Zeit, in welcher er ohne Zuthun des zweiten Eindrucks von A nach B gegangen wäre, wirklich von A bis C gelangt sein. Hier kann man sich offenbar vorstellen, dass jener erste Eindruck P mit unveränderter Intensität und seiner anfänglichen Richtung beständig parallel fortbestanden, dass aber ein zweiter ebenfalls unveränderlicher und mit BC beständig paralleler Eindruck R den Körper aus der Linie AB weggerückt und so durch die Linie AC geführt habe. Dieser Eindruck R war in demselben Augenblicke, als der Eindruck Q zu P getreten war, also schon in A vorhanden, und die Behauptung kommt nun darauf zurück, dass R mit Q identisch sei, oder dass der Eindruck R den Körper in der Linie AD, die mit BC parallel ist, mit noch eben derselben Geschwindigkeit bewegt haben würde, wenn der Eindruck P nicht vorhanden gewesen wäre.

Auf diesen Grundsatz des ungestörten Fortbestehens aller Eindrücke nach Intensität und Richtung ist das Parallelogramm der Kräfte von mehreren Heroen in den mathematischen Wissenschaften, namentlich auch von Newton gestützt worden, und es folgt daraus unmittelbar durch die Zusammensetzung der Bewegungen, wofür die Regeln in §. 2. entwickelt worden sind. Dass wenigstens Newtons Meinung auf diesen Grundsatz zurückkomme, scheint mir aus seinen Worten unmittelbar hervorzugehen, welche also lauten:

Corpus viribus conjunctis diagonalem parallelogrammi codem

tempore describere, quo latera separatis.

Si corpus dato tempore, vi sola M, ferretur ab A ad B, et vi sola N, ab A ad C, compleatur parallelogrammum ABCD, et vi utraque feretur id eodem tempore ab A ad D. Nam quoniam vis N agit secundum lineam AC ipsi BD parallelam, haec vis nihil mutabit velocitatem accedendi ad lineam illam BD a vi altera genitam. Accedet igitur corpus codem tempore ad lineam BD sive vis N imprimatur, sive non, atque adeo in fine illius temporis reperietur alicubi in linea illa BD. Eodem argumento in fine temporis eiusdem reperietur alicubi in linea CD, et idcirco in utriusque

ineae concursu D reperiri necesse est.

Die Worte: nam quoniam vis N agit u. s. w. bis genitam sprechen doch offenbar den obigen Grundsatz aus. Denselben könnte man vielleicht dem Gesetz der Trägheit noch zur Vervollständigung hinzufügen, wenigstens scheint er mit ihm nahe verwandt zu sein. Das Trägheitsgesetz, wie es oben ausgesprochen wurde, ist schon in dem allgemeineren der Naturnothwendigkeit enthalten; was es über die Bewegung lehrt, folgt aus dem letzteren unmittelbar mit Hülfe des Satzes vom zureichenden Grunde, Daher kann kein Körper durch sich selbst in Bewegung kommen, und die einmal entstandene Bewegung kann weder in Hinsicht auf Geschwindigkeit noch auf Richtung von selbst eine Aenderung erleiden. Weiter führt uns das Trägheitsgesetz auch keinen Schritt, wenn wir ihm nicht einen bestimmteren Gehalt geben. Dieses geschieht nun dadurch, dass wir es auf das gleichzeitige Zusammenwirken mehrerer Eindrücke ausdehnen. Der Körper genügt jedem Eindrucke gerade durch eben so viel Bewegung, wie wenn dieser Bindruck allein vorhanden wäre, und die Regeln für die Zusammensetzung der Bewegung geben folglich auch die Normen für die Beurtheilung zusammengesetzter Eindrücke. on annihand role of norganiand askal Jacid

dent cher diese brinen su annigleber bler, das com ne Hermanierius der bewanteschen alle siner anderes me In der neueren Zeit ist man jedoch meist von dieser Betrachtungsweise für das Kräfteparallelogramm abgekommen und hat dafür andere Demonstrationen ersonnen, die zum Theil weitläufig und sehr künstlich geordnet sind. Ich glaube nicht, dass man einen wirklichen Vortheil dadurch erreicht habe, um aber die Sache in ihr wahres Licht zu setzen, will ich mich beispielsweise auf Poissons Darstellung beziehen, zumal dieselbe nach einigen hier und da vorgekommenen Aeusserungen nicht richtig verstanden worden zu sein scheint, und Poisson allerdings verdient, gegen ungerechte Vorwürfe vertheidigt zu werden.

Poisson setzt zuerst zwei gleiche Seiteneindrücke P voraus, in welchem Falle durch den Satz des zureichenden Grundes leicht folgt, dass der Körper der Linie folgen muss, welche den Winkel der Seiteneindrücke halbirt. Macht also jeder Seiteneindruck mit der Resultante R den Winkel x, so kann man setzen R = g(P,x), and die erste Aufgabe ist nun, dass man zeige, es sei $\varphi(P,x)$ $=P\varphi(x)$. Hierfür nimmt Poisson nicht, wie manche seiner Tader, etwa bloss die Willkührlichkeit des Maasses von P, sonlern mit mehr Tiefblick zugleich auch den Umstand in Anspruch, dass in $\varphi(P,x)$ keine andere Grösse vorkommt, die mit P gleichartig ist. Da nämlich das Verhältniss R:P bei jeder Maasseinheit doch dasselbe bleiben muss, so kann R nur $=P\varphi(x)$ sein. Wenn aber zur Bildung von $\varphi(P,x)$ noch eine mit P gleichartige Constante α nöthig sein sollte, so wäre auch der ganze Schluss verfehlt, und dieser Umstand ist es gerade, der hier als ein Axiom hingestellt werden muss; denn daraus, dass ich nicht wüsste, woher eine solche Constante in die Rechnung kommen sollte, kann ich doch nicht auf die Abwesenheit derselben schliessen. So könnte

z. B. wohl $R = P(1 + \frac{P}{a}g(x))f(x)$ sein, ohne dass das Verhältniss P:R bei verschiedenen Maasseinheiten constant zu sein aufhörte. Daher kommt man auch durch diese Betrachtung nicht wesentlich weiter, als wenn man sogleich die Gleichung R = P.g(x) als ein Axiom annimmt.

Nun denkt sich Poisson jede Seitenkraft P als Resultante zweier gleichen Seitenkräfte Q, welche mit P den Winkel z machen und hat dann $P = Q\varphi(z)$. Von den vier Kräften Q fallen zwei zwischen P und R und machen mit R den Winkel x-z geben also in der Resultante das Glied $Q\varphi(x-z)$; die beiden and deren Q machen mit R den Winkel x+z, geben also in R and zweites Glied $Q\varphi(x+z)$, so dass $R = Q\varphi(x+z) + Q\varphi(x-z)$ sein muss. Weit aber auch $R = P\varphi(x) = Q\varphi(z)\varphi(x)$, so folgaugenblicklich

$$\varphi(z)\,\varphi(x) = \varphi(x+z) + \varphi(x-z),$$

welche Gleichung nun zur Bestimmung der Form o dient.

Hier stossen wir aber auf die beiden Axiome, welche del eigentlichen Nerv des Beweises ausmachen. Das erste ist das, welches ich oben in §. 3. unter A) aussprach, nach dem anderen bringt jedes Kräftepaar in der Resultante ein eben so grosses Glied hervor, wie wenn es allein wirkte. Sind denn aber diese Axiome so unmittelbar klar, dass man eine solche Demonstration der Newtonschen oder einer anderen ähnlichen vorziehen könnte? Allerdings muss zugegeben werden, dass der aus mehreren Eindrücken hervorgehende Gesammteindruck auf gleicht Weise gefunden wird, man mag die Combinationen zu je zwei mechen, wie man will, aber hieraus ist doch noch nicht klar, das man die Resultante jedes Paares als unabhängig von allen übrigmeindrücken betrachten darf⁶). Muss ich aber dieses zugeben, so seh ich nicht ab, wie ich dadurch gegen das Axiom in §. 4. in Vortheil kommen soll.

Statt der naturphilosophischen Begründung hat man aber die Analysis Poissons angegriffen, an welcher ich ganz und gar keines Tadel aufzufinden weiss. Denn wenn auch die Functionen coss

^{°)} In diesen beiden Axiomen liegt auch zugleich der vollständige Groß für die Gleichung q(P, x) = P. q(x). Denn wenn der Seiteneindrub p ist, so sei die Resultante pk. Erfolgt dann p gleichzeitig numl, entsteht der Eindruck np; aber in der Resultante wird auch der Endruck pk, numal erfolgen, und sie wird daher np. k, so dass also k wiedem Seiteneindrucke unabhängig sein muss.

und $\frac{e^x + e^{-x}}{2}$ die syntaktische Eigenschaft, nach welcher $2\varphi(x)\varphi(z)$ $= \varphi(x+z) + \varphi(x-z)$ ist, gemein haben, so sehe ich doch nicht ein, wie dadurch Poissons Demonstration umgestossen werden soll. Derselbe spricht ganz bestimmt die Voraussetzung aus, dass in $R = P\varphi(x)$, $\varphi(x)$ einerlei Functionsform für alle Werthe von x sei, und wenn man auch für diese Behauptung einen Beweis verlangen möchte, so muss man doch Poissons Demonstration nur aus diesem Gesichtspunkte beurtheilen. Darnach aber hat Poisson das Recht, die Ausdrücke $\varphi(x+z)$ und $\varphi(x-z)$ nach dem Taylorschen Lehrsatze anfzulösen und für die beiden daher entspringenden $\varphi(x)$, so wie auch für die beiden $\frac{d\cdot \varphi(x)}{dx}$ u. s. w. $2\varphi(x)$, $2\cdot\frac{d\varphi(x)}{dx}$ u. s. w. zu setzen, und die Gleichung

$$\varphi(x)\,\varphi(z) = \varphi(x+z) + \varphi(x-z)$$

Nun ist aber nuch, weep, we will get any men and the ind

e

$$\varphi(z) = 2(1 + \frac{d^2 \cdot q(x)}{q(x) \cdot dx^2} \cdot \frac{z^2}{1 \cdot 2} + \frac{d^4 \cdot q(x)}{q(x) \cdot dx^4} \cdot \frac{z^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} \cdot \cdots).$$

Daraus geht denn hervor, dass die Quotienten $\frac{d^2q(x)}{q(x) \cdot dx^2}$ u. s. w. von x gar nicht mehr abhängen können. Wenn daher $\frac{d^2 \cdot q(x)}{dx^2} = -b^2 \varphi(x)$ gesetzt wird, so folgt sogleich $\frac{d^4 \cdot q(x)}{dx^4} = +b^4 \varphi(x)$, $\frac{d^6 \cdot q(x)}{dx^6} = -b^6 \varphi(x)$ u. s. w., und mithin

$$\varphi(z) = 2(1 - \frac{h^2z^2}{1.2} + \frac{h^4z^4}{1.2.3.4}...)$$
 Dieses darf nun immerhin = 2cos bz gesetzt werden, denn es

Dieses darf nun immerhin = $2\cos bz$ gesetzt werden, denn es bleibt ja die Freiheit, für b auch einen imaginären Werth $g\sqrt{-1}$ zu denken, so dass also in der Entwickelung von $\cos bz$ alle Glieder positiv werden und somit auch die Function $\frac{e^x + e^{-x}}{2}$ berücksichtigt wird. Weil aber für $z = \frac{\pi}{2}$ die Resultante R und daher auch $\varphi(z) = 0$ sein muss, so sieht man sogleich, dass $\varphi(z)$ durch die Function $\frac{e^x + e^{-x}}{2}$ nicht dargestellt werden kann; denn die Entwickelung derselben hat für reelle Werthe von x nur positive Glieder und kann daher, weil sie immer convergirt, für solche Werthe die 0 nicht vorstellen. Also muss in der Entwickelung von $\varphi(z)$ der Coefficient b reell sein. Nach bekannten analytischen Principien könnte nun b=1, b=3, b=5 u. s. w. sein, allein wenn man b>1 nehmen wollte, so würde man ein Gleichgewicht der Kräfte in solchen Fällen erhalten, wo es augenscheinlich nicht satt haben. Es ist also $\varphi(z)=2\cos z$ und daher R=2P. os zu Harr Boeter Diese hat in diesen Archive (The H. S. 220) den

Herr Doctor Dippe hat in diesem Archive (Thl. III. S. 329.) den Beweis so geordnet, dass er von der Voraussetzung einer gleichen Functionsform für alle Werthe des Winkels, welchen die Seitenkraft mit der Resultante macht, frei ist, wodurch seine Demonstration allerdings ein Uebergewicht über die von Poisson bekommt. Nur bin ich der Meinung, dass von den 6 Grundsätzen, welche Herr Dr. Dippe dem Beweise unterlegt, nur die beiden ersten und der funfte nöthig sind, abgesehen von dem, was ich oben in Hinsicht auf Poissons Vortrag hervorhob. In der Gleichung

$$g(x)g(z) = g(x+z) + g(x-z)$$

sind bei Herrn Doctor Dippe die Ausdrücke $\varphi(x)$, $\varphi(z)$ u. s. w. nichts anderes, als eine Art unbestimmter Coefficienten, für welche eben jene Gleichung die Relation ausdrückt. Setzen wir z = x, so findet sich, da $\varphi(0) = 2$ sein muss, augenblicklich

$$\varphi(x) = \sqrt{2 - \varphi(2x)}.$$

Nun ist aber auch, wenn $x = 45^{\circ}$, $\varphi(2x) = 0$, also $\varphi(45^{\circ}) = \sqrt{2}$ = $2\cos 45^\circ$, daher dann $\varphi(\frac{45}{2})^\circ = \sqrt{2}\sqrt{1-\cos 45^\circ} = 2\cos(\frac{45}{2})^\circ$, und so folgt allgemein $\varphi(\frac{90}{2m})^\circ = 2\cos(\frac{90}{2m})^\circ$. Die Allgemeinheit der Gleichung $\varphi(x) = 2\cos x$ kann nun wohl auf ehen die Weise dargethan werden, wie Herr Doctor Dippe es gezeigt hat.

I map & de = (n) v. the dalpha \$. 6. (a) no being dalors Streng genommen würde uns nicht einmal das Parallelograme zweier Eindrücke, auch wenn es noch so streng bewiesen wäre, zu einer vollständigen Begründung der Bewegungslehre führen, denn es giebt ja noch gar keine Ausführung für den Fall, wo mehr als zwei Eindrücke zusammenwirken, wenn man nicht annimmt, dass jedes beliebige Paar durch eben den Gesammteindruck sch ersetzen lasse, wenn es allein vorhanden wäre. Dieser Satz ist aber eine nothwendige Folge von dem in S. 4. aufgestellten Axiom. so dass also durch dieses die vollständige Entwickelung der Bewe gungslehre vermittelt wird.

Die meisten Beweise für das Kräfteparallelogramm oder vielmehr alle, die von dem Poissonschen sich nur in der analytischen Behandlungsweise unterscheiden, machen jenen ersten Satz zu Voraussetzung. Hier meine ich aber diese Darstellungen vorzüglich desshalb tadeln zu müssen, dass sie gar keine Auskunft darüber geben, wie weit denn jener Grundsatz für die Demonstrationen des Kräfteparallegrammes ausreiche, und dass man nicht ins Klare darüber kommt, ob die zu Hülfe genommenen Axiome auch sämmtlich nothwendig waren. Der aus mehreren Eindrücken hervorgehende Gesammteindruck muss nach dem Gesetz der Naturnothwen digkeit vollkommen bestimmt sein, sowohl nach Intensität als auch nach der Richtung. Indem ich nun annehme, dass für zwei beliebige Eindrücke derjenige Gesammteindruck sich setzen lasse, det sie hervorbringen müssten, wenn sie allein wirkten, so genügt allerdings das Parallelogramm der Bedingung, dass bei jeder Combination derselbe Totaleindruck erhalten wird, aber es ware ja auch

wohl möglich, dass nur das Parallelogramm dieser Bedingung ge-

nügte, und hierüber erhält man keine Auskunft.

Nun ist aber gleich klar, dass jenes Axiom nicht unmittelbar zum Kräfteparallelogramm führen kann, denn es wäre wohl möglich, dass nicht der Totaleindruck selbst, sondern eine gewisse Function desselben aus eben solchen Functionen der einzelnen Eindrücke nach dem Parallelogramm sich ableiten liesse, wie wenn man z. B. die mte Potenz der Resultante aus den mten Potenzen der Componenten durch das Parallelogramm finden müsste. Wenn aber der Satz von der Summirung gleich gerichteter Eindrücke noch zu Hülfe genommen wird, so ist auch das Kräfteparallelogramm vollständig begründet. Man muss nämlich das Princip des §. 4. wenigstens für einen besondern Fall haben. Ich ordne nun den Beweis so:

1) Wenn mehr als zwei Eindrücke auf einen Körper wirken, so kann man, um den Gesammteindrück zu erhalten, für jede beliebige zwei denjenigen Totaleindruck setzen, den sie erzeugen würden, wenn sie allein wirkten.

2) Zwei gleiche entgegengesetzte Eindrücke heben sich vermöge des Satzes vom zureichenden Grunde auf, wenn sie allein wirken, also auch nach 1) in der Zusammenwirkung mit beliebigen

anderen Eindrücken.

Wenn zwei Eindrücke einen Winkel mit einander machen, so folgt der Totaleindruck der Richtung keines von beiden, aber seine

Richtung fällt immer in die Ebene der Seiteneindrücke.

Hieraus folgt mit Nothwendigkeit, dass wenn zwei Eindrücke auf einen Körper wirken, deren Richtungen in dieselbe Gerade fallen, die Richtung des Gesammteindruckes auch noch in diese Gerade fallen muss. Denn wenn die Eindrücke α , — α und δ nach derselben Geraden wirken, so ist der Gesammteindruck δ und fällt in dieselbe Gerade, da α und — α sich heben. Verbindet man nun erst δ mit — α , so sei z der Totaleindruck und es mache derselbe mit der ersten Richtung den Winkel φ , wenn er mit ihr nicht zusammenfällt. Indem man nun wieder z mit α verbindet, entsteht nach 1) der Eindruck δ , dessen Richtung mit der von α zusammenfällt. Daher kann auch nach 3) z mit α keinen Winkel machen, ader es ist $\varphi = 0$.

4) Wenn zwei gleiche Eindrücke unter einem beliebigen Winkel gegeben werden, so fällt die Richtung der Resultante allemal in die Linie, welche den Winkel der Componenten halbirt, entweder nach der einen oder nach der anderen Seite vom Scheitel. Dieses ist schon durch den Satz des zureichenden Grundes klar.

obschon sich noch eine Art Beweis geben liesse.

5) Wenn zwei Eindrücke nach einerlei Richtung gegeben werden, so ist der Totaleindruck der Summe beider gleich und folgt

derselben Richtung.

Daher muss nothwendig die Resultante zweier Eindrücke, die nach entgegengesetzten Richtungen gegeben werden, der Differenz beider gleich sein und der Richtung des Grösseren folgen. Denn hat man die Eindrücke b, a und -a, so ist b die Resultante. Verbindet man aber erst b und a, so entsteht b+a, und wenn noch -a dazu kommt, so entsteht wieder b, d, h, (b+a)-a.

— a dazu kommt, so entsteht wieder b, d. h. (b+a)-a.

Nach dieser logischen Spielerei komme ich zur Demonstration
des Parallelogrammes der Eindrücke. Man habe drei Eindrücke

a, b, c und es sei & der Winkel zwischen a und b, y der zwischen b und c. Welche Grösse und Richtung nun der aus a und b unter dem Winkel & entstehende Eindruck r auch haben mag, so lässt sich doch beides immer durch die Diagonale eines Parallelogrammes erhalten, wenn man nur die Componenten a und b gehörig abändert, ohne dass man desshalb auch statt des Winkels & einen andern zu setzen genöthigt ist. Gesetzt man müsse mo statt a und m, b statt b setzen und es mache r mit b den Winkel b, so ist

6)
$$\begin{cases} r \sin t = ma \sin x \\ r \cos t = ma \cos x + m_1 b. \end{cases}$$

Indem wir ferner r und c unter dem Winkel l+y verbinden, un den Totaleindruck R für alle drei Componenten zu erhalten, müsse man, um nach dem Parallelogramm zu rechnen, m_2r statt r und m_2c statt c setzen. Macht R mit c den Winkel g, so hat man

$$R \sin g = m_2 r \sin(l+y)$$

$$R \cos g = m_2 r \cos(l+y) + m_2 c$$

oder wenn man $\sin(l+y)$ und $\cos(l+y)$ auflöst und statt $r\sin l$ und $r\cos l$ ihre Werthe aus 6) setzt:

7)
$$R \sin g = mm_2 a \sin(x+y) + m_1 m_2 b \sin y$$

 $R \cos g = mm_2 a \cos(x+y) + m_1 m_2 b \cos y + m_2 c$

Wir ändern nun die Ordnung der Verbindung. Indem c und onter dem Winkel y verbunden werden, entstehe der Eindruck und es mache derselbe mit δ den Winkel λ. Muss nun μc und μ, statt c und δ gesetzt werden, um nach dem Parallelogramm wrechnen, so ist

8)
$$\begin{cases} \varrho \sin \lambda = \mu c \sin y \\ \varrho \cos \lambda = \mu c \cos y + \mu_1 b, \end{cases}$$

und indem wir wieder ϱ und α unter dem Winkel $\lambda + x$ verbinden und, um nach dem Parallelogramm zu rechnen, $\mu_2\varrho$ und $\mu_3\alpha$ statt ϱ und α setzen, erhalten wir, wenn R mit α den Winkel γ macht

$$R \sin \gamma = \mu_2 \varrho \sin(\lambda + x)$$

$$R \cos \gamma = \mu_2 \varrho \cos(\lambda + x) + \mu_2 a,$$

woraus mit Hülfe von 8) folgt:

9)
$$\begin{cases} R \sin \gamma = \mu \mu_2 c \cdot \sin(x + y) + \mu_1 \mu_2 b \sin x \\ R \cos \gamma = \mu \mu_2 c \cdot \cos(x + y) + \mu_1 \mu_2 b \cos x + \mu_2 a. \end{cases}$$

Weil aber $\gamma = x + y - g$, so findet man aus 9) nach dem bekannten Eliminationsverfahren:

10)
$$\begin{cases} R \sin g = \mu_1 a \sin(x+y) + \mu_1 \mu_2 b \sin y \\ R \cos g = \mu_2 a \cos(x+y) + \mu_1 \mu_2 b \cos y + \mu_2 \mu_2 c \end{cases}$$

Aus 7) und 10) folgen nun die beiden Gleichungen, welche die Bedingung ausdrücken, dass nach beiden Combinationsfolgen doch einerlei Grösse und Richtung der Resultante herauskommen muss, nämlich:

11)
$$mm_2 a \sin(x+y) + m_1 m_2 b \sin y = \mu_1 a \sin(x+y) + \mu_1 \mu_2 b \sin y$$

$$mm_2 a \cos(x+y) + m_1 m_2 b \sin y = \mu_2 a \sin(x+y) + \mu_1 \mu_2 b \sin y$$

$$+ m_1 c$$

$$+ \mu \mu_2 c.$$

Die weiteren Bestimmungen aber gehen aus der anderen Bedingung in Grundsatz 1. hervor, dass nämlich die Grösse und Richtung der Resultante zweier Eindrücke von allen noch gegebenen Eindrücken unabhängig sein soll. Dieser Bedingung wird nur dadurch genügt, wenn in den Gleichungen 11) die Coefficienten gleicher Sinus und Cosinus gleich sind, nämlich wenn $mm_2 = \mu_3$, $m_1m_2 = \mu_1\mu_2$ und $m_1 = \mu \mu_2$ ist. Um aber dieses zu beweisen, müssen wir noch einen vierten Eindruck d zugeben, welcher mit c den Winkel z machen mag *). Um für diesen Fall den Totaleindruck P zu erhalten, hat man R und d unter dem Winkel z+g zu verbinden. Es mache P mit d den Winkel h und man müsse, um nach dem Parallelogramm zu rechnen, m_4R statt R und m_6d statt d setzen, so hat man as A = andron rade dal mula

$$P \sin h = m_4 R \sin(z + g).$$

Löst man hier $\sin(x+g)$ auf und setzt statt $R \sin g$ und $R \cos g$ einmal die Werthe aus 7), dann aber auch aus 10), so findet sich:

 $P \sin h = m_4 (m m_2 a \sin(x + y + z) + m_1 m_2 b \sin(y + z) + m_3 c \sin z)$

 $P\sin h = m_4(\mu_2 a \sin(x + y + z) + \mu_1 \mu_2 b \sin(y + z) + \mu \mu_2 c \sin z).$ Darum hat man aber Boundill and I - D

gramm der Eirweicke vollstander hewienen

12)
$$| mm_2 a \sin(x+y+z) + m_1 m_2 b \sin(y+z) + m_3 c \sin z$$

$$= \mu_2 a \sin(x+y+z) + \mu_1 \mu_2 b \sin(y+z) + \mu \mu_2 c \sin z$$

ud diese Gleichung gilt für jeden Werth von z. Da aber kein m bid μ nach Grundsatz 1. von z abhängt, so müssen die Coefficienten gleicher Sinus nothwendig gleich sein. Denn wenn man auch wnehmen wollte, es wäre dem nicht so, so könnte man doch z so whlen, dass z. B.

$$mm_2a \sin(x+y+z) + m_1m_2b \sin(y+z)$$
= $\mu_1a \sin(x+y+z) + \mu_1\mu_2b \sin(y+z)$

⁾ Es würde hinreichen, die erste der Gleichungen 7) mit cos z, die andere mit sin z zu multipliciren und die Producte zu addiren und dasselbe Verfahren auch bei den Gleichungen 10) anzuwenden. Ich wählte statt dieses Calculs die obige Darstellung, um zugleich seine Beziehung zur Sache nachzuweisen.

würde; man brauchte bur

$$igz = -\frac{(mm_2 - \mu_3)a \sin(x + y) + (m_1m_2 - \mu_1\mu_2)b \sin y}{(mm_2 - \mu_3)a \cos(x + y) + (m_1m_2 - \mu_1\mu_2)b \cos y}$$

zu nehmen. Aber dann würde doch $\mu\mu_2 = \mu_3$ werden, und der Werth von z auf alle m und μ keinen Einfluss hat, so ist Gleichung $\mu\mu_2 = m$, allgemein. Darum ist nun

13)
$$mm_2 = \mu_1, m_1m_2 = \mu_1\mu_2, m_3 = \mu\mu_2$$

und dieses sind die Gleichungen, welche der Grundsatz 1. bedin Ich verlasse aber jetzt die allgemeine Betrachtung, weil es mei Absicht nicht ist, diesen Aufsatz mit weitläufigen Rechnungen füllen. Ich bringe vielmehr sogleich den Grundsatz 5. in Anwendun und setze zu dem Behufe den Winkel &= 0, um 6 in die Ric von a zu bringen. Alsdann ist a + b die Resultante von a und und es ist desshalb $m = m_1 = 1$, so dass die Gleichungen 13) folgende übergehen:

14) $m_2 = \mu_1$, $m_2 = \mu_1 \mu_2$, $m_3 = \mu \mu_2$.

14)
$$m_2 = \mu_3$$
, $m_2 = \mu_1 \mu_2$, $m_3 = \mu \mu_2$.

thou M. cont. Physics and and M. wall by and Darnach ist $\frac{m_2}{m_3} = \frac{\mu_1}{\mu}$. Nehme ich aber noch c = b, so wird na Grundsatz 4. nothwendig $\mu_1 = \mu$ und daher $m_2 = m_3$. Davon der Sinn folgender: Bringt man an den beliebigen Eidrücken $\alpha + b$ und b, die unter dem beliebigen Wink y wirken, die Factoren m2 und m, an, um die Resultan nach dem Parallelogramm zu berechnen, so ist allem $m_2=m_s$. Darum ist auch μ_s in allen Fällen $=\mu$ und $\mu_s=\mu$ und die Gleichungen 14) liefern folgende:

$$m_2 = \mu_2$$
 and $m_2 = \mu \mu_2$,

woraus $\mu_2 = m_2 = \mu = 1$ folgt. Hiermit ist aber das Parallel gramm der Eindrücke vollständig bewiesen.

Ich habe diesen Beweis nicht in der Meinung abgefasst, damit meinen Vorgängern den Rang abzulaufen; meine Absicht ge vorzüglich nur auf die Erörterung der Principien der Wissenscha Für diessmal schliesse ich aber die Betrachtungen, um sie bei d nächsten Gelegenheit weiter fortzuführen.

obisher Sings mith condig glock pele. Done were man auch

Dim, down z. U.

to white himselfon, die erm der bibliolongen. En nits con an den me der mit in z ve multiplieren und die Producte ist obligue und das softer Verfaluez auch hei den Gleichurgen 103 anzewenden. Les wilhlie start three Calcula die of a Darstelland; one suglicial anima 1b., many

XXII.

Lösung einer interessanten geometrischen Aufgabe.

the and I and 2 west (withrest men obser direct owns and water allegate in accounts Von demond and distribute and additional

Herrn Professor Hessel

in Marburg.

Aufgabe.

Wird oun o's nunbreshi un nunmale source on , a face on hour-

Es ist gegeben ein Winkel A (Taf. IV. Fig. 3.) und ein Punkt a, der zwischen dessen Schenkelnirgendwo liegt; ann soll die gerade Linie man ziehen, welche die klein-te der Linien ist, die durch den Punkt a so gezogen werden können, dass sie ihre Enden, wie m und n, in den Schenkeln von A haben.

Auflösung.

Es sei, in Taf. IV. Fig. 4., A der gegebene Winkel und a der regebene Punkt, wie in Taf. IV. Fig. 3. Man ziehe zuerst durch die K'aK so, dass $\angle AK'a = AKa = k (= 90^{\circ} - \frac{1}{2}A)$ ist. herdurch wird AK' = AK. Man ziehe ferner durch a die iap inkrecht zu aK und die lag senkrecht zu AK. Der Winkel han, den die gesuchte Linie man mit K'aK macht, beisse o, und w Winkel Anm und Amn mögen mit n und m bezeichnet wer-In. Es ist dann $n = k + \varphi$ und $m = k - \varphi$, und man hat:

1)
$$am = \frac{aq}{\sin m} = \frac{aq}{\sin (k - q)}$$
,
2) $an = \frac{ap}{\sin n} = \frac{ap}{\sin (k + q)}$;

$$2) \quad an = \frac{ap}{\sin n} = \frac{ap}{\sin (k+q)};$$

3) $mn = am + an = \frac{an}{\sin(k-q)} + \frac{an}{\sin(k+q)}$ sawrib bing post

bu Differenzial von mn, wenn q veränderlich ist, wird also sein

4)
$$d \cdot mn = \left(\frac{aq \cdot \cos(k-q)}{\sin(k-q)^2} - \frac{ap \cdot \cos(k+q)}{\sin(k+q)^2}\right)dq.$$

when wir den Differentialquotienten $\frac{d \cdot mn}{d\phi} = 0$, so ist Theil V.

$$\frac{aq \cdot \cos m}{\sin m^2} = \frac{ap \cdot \cos n}{\sin n^2}$$

oder

$$6) \frac{aq}{\sin m} \cdot \cot m = \frac{ap}{\sin n} \cdot \cot n,$$

und man erhält, wenn man statt $\frac{ag}{\sin m}$ und statt $\frac{ap}{\sin n}$ deren the aus 1. und 2. setzt (während man ohne diesen Kunstgr verwickelten Ausdrücken kommt), die äusserst einfache Gleich

7) $am \cdot \cot m = an \cdot \cot n$

oder

Wird nun As senkrecht zu mn angenommen, so ist ms =cot m: cot n; es muss also

9)
$$ms:ns=an:am$$
,

also bou (2 mol /1 dal') by todoi'W not andaman this

$$(ms + ns): ns = (am + an): am,$$

also, da ms + ns = am + an = mn ist, auch on kannan das

mithin auch

an = ns

of der wegehene Winkel and a dow sel, in Tal It sein. Man hat sonach zur Bestimmung des Punktes e, mithir a gegeben ist, zur Bestimmung der Lage der gesuchten masn, folgende zwei Bestimmungsstücke: sn, totgende zwei Bestimmungsstücke:

1) s liegt so, dass \(\sum_{asA} \) ein rechter Winkel ist;

II) s liegt in der durch a gehenden gesuchten Linie ma dass ns = am ist.

Der ersten Bedingung entsprechen die Punkte des H

kreises aspA über dem Durchmesser Aa.

Der zweiten Bedingung genügen die Punkte der Hype o'''as'o''soo' *), welche AK und AK' zu Asymptoten hat durch den Punkt a geht; und diese ist gemäss der Gleic n's' = am', in welcher n's' und am' die betreffenden Stücke willkührlichen, durch a gelegten, die Hyperbel as's in den Punkten a und s' schneidenden Linie m'n' bedeuten, sehr leich construiren.

Der Punkt sin der gesuchten Linie masn ist also Durchschnittspunkt jenes Kreises mit dieser Hyperb Da nun allgemein für jede durch a gehende Linie m'n' den Gleichungen 1. und 2.

$$am' = \frac{aq}{\sin(k-q')}$$
 and $an' = \frac{ap}{\sin(k+q')}$

st der veränderliche Rudius as der bier erwähnten Hyperbel immt durch die Gleichung

11) $as' = \frac{ap}{\sin(k+q')} - \frac{aq}{\sin(k-q')}$

11)
$$as' = \frac{ap}{\sin(k+\varphi')} - \frac{aq}{\sin(k-\varphi')}$$

g' den veränderlichen Winkel bedeutet, den as' mit der Basis des gleichschenklichen Dreiecks AK'K macht. cotton albitides I alle the relateding to angest and solution

entipleed and a later and armetter Turkite by Man diversity and the State and a state of the sta

pole-colle geschniken voorden, so makken gel jour beste Abschneite, volkip sine mighe Regishang en eidande kaleen das Product der viere kindlie group jel dem Produce der von tibile, reconsy-coret, dass in sonen tigd demarker Product

and the band of the control of the c

Zur Theorie der Kegelschnitte.

Von Herrn C. Adams,

Lehrer der Mathematik an der Gewerbschule zu Winterthur.

W. In Jode winen hogely builty marchichenen Sector of

entireden, in stone une densities Punking. He belowite to Here De Schlömlich Herr Dr. Schlömilch zu Jena beweist im 3ten Bande des Aris S. 386. einige Sätze von Sechsecken, welche in oder um nen Kegelschnitt beschrieben sind. Seine Beweise stützen sich die Theorie der projektivischen Gebilde, auf jene schönen Sätze, the Steiner in seiner ,, Abhängigkeit geometrischer Gestal-" in strenger systematischer Folgerichtigkeit entwickelt hat. durfte nun für die Leser des Archivs nicht uninteressant sein, w Vergleichung der verschiedenen Methoden in der Beweisfüh-mg dieselben Sätze auf andere Weise, nämlich mit Hülfe der Innsversalen bewiesen zu sehen, sei es auch nur, um auf die chtigkeit dieser Lehre von Neuem aufmerksam zu werden. -Sätze, die ich als bekannt voraussetze, und deren Beweise in mot, Poncelet, Steiner, Plückers analytisch geometrischen Entkelungen oder auch in meiner eigenen "Lehre von den Transmalen" nachgesehen werden können, sind folgende:

1) Wenn die Seiten eines Dreiecks oder auch ihre Verlängegen von einer beliebigen geradlinigen Transversale geschnitten men, so theilt diese Transversale jede Seite des Dreiecks in wi solche Abschnitte, dass das Product aus drei nicht an einanliegenden Abschnitten gleich ist dem Producte der drei anderen.

2) Umgekehrt werden auf zwei Seiten eines Dreiecks und der Mängerung der dritten Seite oder auch auf den Verlängerungen r drei Seiten drei Punkte so angenommen, dass das Product drei nicht an einander liegenden Abschnitten der Seiten gleich

ist dem Producte der drei anderen, so liegen diese Punkte in s der Linie.

3) Wenn zwei Dreiecke eine solche Lage haben, dass die bindungslinien ihrer Ecken je zwei und zwei in demselben Pu zusammenlaufen, so liegen die Durchschnittspunkte ihrer ent chenden Seiten in gerader Linie.

4) Umgekehrt, wenn zwei Dreiecke eine solche Lage ha dass die Durchschnittspunkte von je zwei entsprechenden Seite gerader Linie liegen, so schneiden sich die Verbindungslinien entsprechenden Ecken in einem und demselben Punkte.

5) Wenn die Seiten eines Dreiecks von einem beliebigen gelschnitte geschnitten werden, so entstehen auf jeder Seite Abschnitte, welche eine solche Beziehung zu einander haben, das Product der einen Hälfte gleich ist dem Producte der and Hälfte, vorausgesetzt. dass in einem und demselben Producte solche Abschnitte vorkommen, welche einen Punkt des Kegelsch zum gemeinsamen Endpunkt haben.

6) Der Durchschnitt zweier Polaren in Bezug auf irgend Kegelschnitt ist der Pol für die Verbindungslinie der Pole

Polaren.

7) Liegen mehrere Punkte in gerader Linie, so schneiden ihre Polaren für irgend einen beliebigen Kegelschnitt in einem demselben Punkte, dem Pol jener Geraden.

8) In jedem einem Kegelschnitte einbeschriebenen Sechs liegen die drei Durchschnittspunkte der gegenüber liegenden

ten in gerader Linie.

9) In jedem einem Kegelschnitte umschriebenen Sechsecke sc den sich die drei Diagonalen, welche die gegenüber liegenden E verbinden, in einem und demselben Punkte.

Die Lehrsätze des Herrn Dr. Schlömilch sind nun folgende I) Wenn man in einem dem Kegelschnitte einbeschrieb Sechsecke ABCDEF die drei Hauptdiagonalen AD, BE, zieht, von welchen eine jede das Sechseck in zwei Vierecke t und sodann in diesen Vierecken die der Hauptdiagonale des Se ecks gegenüber liegende Seite bis zum Durchschnitt mit dieser gonale verlängert, so erhält man sechs Durchschnittspunkte M P', M'', N'', P'', von denen sowohl die drei ersten als die letzten in gerader Linie liegen.

Beweis. Taf. IV. Fig. 5. Man betrachte drei nicht an ei der anstossende Seiten AB, CD, EF einzeln als Transvert

des Dreiecks abc, so hat man nach Lehrsatz 1.:

$$aM' \cdot bA \cdot cB = aB \cdot bM' \cdot cA$$

$$aC \cdot bD \cdot cP' = aP' \cdot bC \cdot cD$$

$$aF \cdot bN' \cdot cE = aE \cdot bF \cdot cN'.$$

Multiplicirt man diese drei Gleichungen in einander, so erhält i

(1)
$$aM'$$
, bN' , cP' , aC , aF , bA , bD , cB , cE

$$= aP'$$
, bM' , cN' , aB , aE , bC , bF , cA

Nun ist aber nach Lehrsatz 5,: who made appreciately be annual

(II) aC.aF.bA.bD.cB.cE = aB.aE.bC.bF.cA.cL

Dividirt man (1) durch (11), so erhält man:

aM', bN', cP' = aP', bM', cN'.

Da nun die Punkte M', N', P' einzeln auf den Seiten des reiecks abe liegen, so sind dieselben nach Lebrsatz 2. in gerader inie. Ebenso wird bewiesen, dass die Punkte M", N", P" in geder Linie liegen.

II) Die Gerade MN, welche nach Lehrsatz 6. die Durchschnittsnkte der drei Paare gegenüber liegender Seiten verbindet, geht gleich durch den Durchschnitt der im vorigen Lehrsatze erwähnten

raden M'N' und M"N".

Beweis, Bezeichnet man die Durchschnitte von BE und CF, F und DE, AB und CD einzeln mit a, d, f, so sind wegen s einbeschriebenen Sechsecks AFCDEB diese Punkte in gerar Linie (Lehrsatz 6.). In denselhen drei Punkten a, d, f schnein sich zugleich die Seiten der Dreiecke M'M'M und P'P'P; thin gehen nach Lehrsatz 4. die Verbindungslinien ihrer Ecken, h. die Geraden M'P', M'P'', MP, durch einen und denselhen unkt. Denkt man den Kegelschrift gegenen so erhölt man ein um ingenten an den Kegelschnitt gezogen, so erhält man ein umhriebenes Sechseck, das mit dem einbeschriebenen im Verhältniss r polaren Reciprocität steht; die Anwendung der Sätze 6. und 7. f die beiden letzten Sätze führt demnach zu folgendem Satze:

111) Wenn man in einem dem Kegelschnitte umschriebenen chsecke die gegenüber liegenden Seiten verlängert, bis sie sich azeln in drei Punaten durchschneiden, und man zieht von jedem eser Durchschnittspunkte Gerade nach den beiden übrigen Ecken Sechsecks, so schneiden sich von diesen sechs Geraden drei drei in einem und demselben Punkte, und diese beiden neuen unkte liegen mit dem Durchschnitte der drei Hauptdiagonalen des

echsecks (Lehrsatz 9.) in einer und derselben Geraden.

IV) Verlängert man in einem dem Kegelschnitte einbeschriebeen Sechsecke diejenigen Diagonalen, welche von demselben ein beieck abschneiden, und bestimmt die Durchschnitte Q, R, S je weier gegenüber liegenden Diagonalen dieser Art, so liegen je wei dieser Durchschnitte mit einem der Durchschnitte M, N, P er Gegenseiten des Sechsecks in einer und derselben Geraden.

Be we is. Da die Durchschnitte g, a, h der Gegenseiten des sechsecks ACFDBE in gerader Linie liegen, so haben die Dreicke EFh und BCg die in Lehrsatz 3. bezeichnete Lage; mithin liegen nach demselben Satze die Durchschnitte N, R, Q ihrer entrechenden Seiten in gerader Linie. - Eben so wird bewiesen, lass die Punkte

Want Of miM, aQ, OS on (Grains) me Survey O nin 10 | niP. R. OS nin 10 | nin 1), a

wiele in gerader Linie liegen.

Die Anwendung der Sätze 6. und 7. auf IV) führt noch zu fol-

V) Verlängert man in einem dem Kegelschnitte umschriebenen secke die erste, dritte und fünfte Seite, bis sie unter sich ein ck bilden, eben so die zweite, vierte und sechste Seite, bis auch diese ein Dreieck bilden, so schneiden sich die Verbindung linien der gegenüber liegenden Ecken dieser Dreiecke je zwei m zwei auf den drei Diagonalen des Sechsecks.

Der Beweis dieses Satzes kann auch direkt aus dem Brin chon'schen Satze (Lehrsatz 9.) hergeleitet werden. Siehe min

Lebre der Transversalen, Lehrsatz LXXXIII.

of W.S. meddler-unch trements & die Burghant archi-

The second of th

Ueber die Reihen, welche den Cosinus und Sinus durch Potenzen des Bogens ausdrücken.

for A some and and a description of the remaining

Herrn Doctor O. Schlömilch,
Privatdocenten an der Universität zu Jena.

In den Supplementen zu Klügels mathematischen Wörterlach gründet der Herr Herausgeber des Archivs den Beweis der Reite

$$\cos x = 1 - \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - \dots,$$

$$\sin x = \frac{x}{1} - \frac{x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{x^5}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} - \dots$$

auf die folgenden rein goniometrischen Sätze:

one and seasoner bearing, and there helder trops are

$$\cos n\Theta = n_0 - n_2 (2\sin\frac{1}{2}\Theta)^2 \cos\frac{2}{2}\Theta + n_4 (2\sin\frac{1}{2}\Theta)^4 \cos\frac{4}{2}\Theta - \dots - n_1 (2\sin\frac{1}{2}\Theta) \sin\frac{1}{2}\Theta + n_3 (2\sin\frac{1}{2}\Theta)^3 \sin\frac{3}{2}\Theta - \dots$$

$$\sin n\Theta = n_1 (2\sin \frac{1}{2}\Theta) \cos \frac{1}{2}\Theta - n_2 (2\sin \frac{1}{2}\Theta)^2 \cos \frac{3}{2}\Theta + \cdots$$

$$- n_2 (2\sin \frac{1}{2}\Theta)^2 \sin \frac{3}{2}\Theta + n_4 (2\sin \frac{1}{2}\Theta)^4 \sin \frac{4}{2}\Theta + \cdots$$

in welchen n eine positive ganze Zahl sein muss und no, no u. s. w. die Binomialcoefficienten des Exponenten n bedeuten ser Beweis der Cosinus- und Sinusreihen hat die grossen von ebensowohl von der Anwendung imaginärer Grössen, als von Methode der unbestimmten Coefficienten frei zu sein, sobald die Gültigkeit der Gleichungen (1) und (2) auf elementaren W mchgewiesen hat. Diess geschieht a. a. 0. mittelst des Schlusses von m auf n+1, welcher bei aller Evidenz doch das Unangenehme hat, dass man nicht weiss, wie man zu jenen Gleichungen gelangt ist. Es dürfte daher nicht überflüssig sein, eine elementare Ableitung derselben mitzutheilen.

In einem früheren Aufsatze über die Binomialcoefficienten, Ar-hiv I. Theil, S. 431. u. f. habe ich gezeigt, dass man auf elemenurem Wege, durch ein Verfahren, welches mit dem der Differen-zenrechnung Aehnlichkeit hat, zu folgenden Gleichungen gelangen

$$(2\cos x)^m \cdot \cos mx = m_0 \cos 2mx + m_1 \cos (2m-2)x + m_2 \cos (2m-4)x + \dots$$

oder, weil $m_0 = m_m$, $m_1 = m_{m-1}$, $m_2 = m_{m-2}$ u. s. w. ist:

$$(2\cos x)^m\cos mx = m_0 + m_1\cos 2x + m_2\cos 4x + \dots$$
 (3) and ebenso:

$$(2\cos x)^m \sin mx = m_1 \sin 2x + m_2 \sin 4x + m_3 \sin 6x + \dots$$
 (4)

welche für $x=rac{\pi-u}{2}$ in die folgenden übergehen:

$$(2\sin\frac{u}{2})^m\cos\frac{m(\pi-u)}{2} = m_0 - m_1\cos u + m_2\cos 2u - \dots$$
 (5)

$$(2\sin\frac{u}{2})^m\sin\frac{m(\pi-u)}{2} = m_1\sin u - m_2\sin 2u + m_2\sin 3u - \dots$$
 (6)

In der Reihe (5) setzen wir nun m successive = 0, 1, 2, 3 bis zu einer beliebigen Zahl n und multipliciren die entstehenden Gleichangen mit $+n_0$, $-n_1$, $+n_2$, $-n_2$ u. s. w., so kommt: die concessiven Umanisleuefficienten der Legenwaten o.

$$n_{0} = + n_{0}$$

$$- n_{1}(2\sin\frac{1}{2}u) \sin\frac{1}{2}u = - n_{1}(1_{0} - 1_{1}\cos u)$$

$$- n_{2}(2\sin\frac{1}{2}u)^{2}\cos\frac{2}{2}u = + n_{2}(2_{0} - 2_{1}\cos u + 2_{2}\cos 2u)$$

$$+ n_{3}(2\sin\frac{1}{2}u)^{3}\sin\frac{3}{2}u = - n_{3}(3_{0} - 3_{1}\cos u + 3_{2}\cos 2u)$$

$$- 3_{3}\cos 3u$$

$$+ n_4(2\sin\frac{1}{2}u)^4\cos\frac{4}{2}u = + n_4(4_0 - 4_1\cos u + 4_2\cos 2u - 4_3\cos 3u + 4_4\cos 4u)$$

$$\pm n_n(2\sin\frac{1}{2}u)^n\cos\frac{n(n-u)}{2} = \pm n_n(n_o - n_1\cos u + n_2\cos 2u)$$

whole "(whele) = + = | nia 40,00 + nn cos nu).

- No can make my

un wir jetzt Alles addiren und die Glieder auf der rechten Seite h den Cosinus ordnen, so wird: and all named a man Habitalall

$$n_{0} - n_{2}(2\sin\frac{1}{2}u)^{2}\cos\frac{9}{2}u + n_{4}(2\sin\frac{1}{2}u)^{2}\cos\frac{4}{2}u - \dots \\ - n_{1}(2\sin\frac{1}{2}u)\sin\frac{1}{2}u + n_{2}(2\sin\frac{1}{2}u)^{2}\sin\frac{3}{2}u - \dots \\ = n_{0} - n_{1} + n_{2} - n_{2} + \dots \\ + \cos u(n_{1}, 1_{1} - n_{2}, 2_{1} + n_{3}, 3_{1} - n_{4}, 4_{1} + \dots) \\ + \cos 2u(n_{2}, 2_{2} - n_{3}, 3_{2} + n_{4}, 4_{2} - n_{5}, 5_{2} + \dots) \\ + \cos 3u(n_{3}, 3_{3} - n_{4}, 4_{3} + n_{5}, 5_{3} - n_{6}, 6_{3} + \dots) \\ + \cos nu \cdot n_{n} \cdot n_{n}$$

Der Coefficient eines Cosinus cos pu, wo p eine positive ganze Zallist, würde sein

$$n_p \cdot p_p - n_{p+1}(p+1)_p + n_{p+2}(p+2)_p - \dots$$
 (8)

Die Summe dieser Reihe ist sehr leicht zu finden. Man bewerke zunächst, dass für ganze positive m und r immer $m_r = m_{m-r}$, whin die obige Reihe auch gleich der folgenden ist:

$$n_p \cdot p_0 - n_{p+1}(p+1)_1 + n_{p+2}(p+2)_2 - \dots$$

Drückt man hier n_{p+1} , n_{p+2} u. s. w. durch n_p aus und setzling p_0 , $(p+1)_1$, $(p+2)_2$ u. s. w. ihre Werthe, so ist unsere Relationarch

$$= n_p \left[1 - \frac{n-p}{p+1} \cdot \frac{p+1}{1} + \frac{(n-p)(n-p-1)}{(p+1)(p+2)} \cdot \frac{(p+2)(p+1)}{1 \cdot 2} - 1 \right]$$

$$= n_p \left[1 - \frac{n-p}{1} + \frac{(n-p)(n-p-1)}{1 \cdot 2} - \dots \right]$$

Die Grössen innerhalb der Klammer sind aber nichts Anderes, shi die successiven Binomialcoefficienten des Exponenten n-p. Da Aggregat derselben mit wechselnden Zeichen genommen ist Nullssobald n > p ist. Wir haben daher auch in (8):

$$0 = n_p \cdot p_p - n_{p+1}(p+1)_p + n_{p+2}(p+2)_p - \dots, n > p$$

Substituiren wir diess Resultat in die Gleichung (7) für $p=1,2,3,\ldots,n-1$, so findet sich, dass die Coefficienten von cos u, $\cos 2u$, $\cos (n-1)u$ sämmtlich =0 sind. Der Coefficient des letzten Gliedes dagegen, worin n=p ist, wird 1, m folglich geht die Gleichung (7) in die einfachere über:

$$n_{0} - n_{2}(2\sin\frac{1}{2}u)^{2}\cos\frac{2}{2}u + n_{4}(2\sin\frac{1}{2}u)^{4}\cos\frac{4}{2}u - \dots - n_{1}(2\sin\frac{1}{2}u) \sin\frac{1}{2}u + n_{2}(2\sin\frac{1}{2}u)^{2}\sin\frac{4}{2}u - \dots$$

$$= \cos nu$$
(9)

Behandelt man ebenso die Gleichung (6), so ergiebt sich:

$$n_1(2\sin\frac{1}{2}u)\cos\frac{1}{2}u - n_2(2\sin\frac{1}{2}u)^2\cos\frac{3}{2}u - \dots \\ -n_2(2\sin\frac{1}{2}u)^2\sin\frac{3}{2}u + n_4(2\sin\frac{1}{2}u)^4\sin\frac{4}{2}u - \dots \\ = \sin nu$$
 (10)

Diese Gleichungen sind es, deren Ableitung gegeben werden sollte und welche tür $n = \Theta$ in die a. a. 0. gebrauchten übergehen. Die Entwickelung der Cosinus und Sinusreihen aus denselben

ist in kurzer Andeutung folgende. Man nehme in Formel (9) nu =x, also $n=\frac{x}{u}$, und setze diess in die Werthe von

$$n_1 = \frac{n}{1}, n_2 = \frac{n(n-1)}{1 \cdot 2}, n_3 = \frac{n(n-1)(n-2)}{1 \cdot 2 \cdot 3}, \dots$$

so wird:

$$\cos x = 1 - \frac{x(x-u)(2\sin\frac{1}{2}u)^{2} \cos\frac{2}{2}u}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} + \frac{x(x-u)(x-2u)(x-3u)(2\sin\frac{1}{2}u)^{4} \cos\frac{4}{2}u - \dots}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - n_{1}\frac{x}{1}(\frac{2\sin\frac{1}{2}u}{u})\sin\frac{1}{2}u + \frac{x(x-u)(x-2u)(2\sin\frac{1}{2}u)^{2} \sin\frac{1}{2}u}{1 \cdot 2 \cdot 3} - \dots$$

Dabei sind & und u im Ganzen beliebig und nur der Bedingung unterworfen, dass & eine ganze positive Zahl ist, welche aber von willkührlicher Grösse sein kann. Zugleich ist klar, dass die Reihe um so mehr Glieder haben wird, je kleiner u, d. h. je grösser - ist. We Reihe (9) hat nämlich n+1 Glieder, folglich die obige $\frac{x}{n+1}$ blieder, eine Anzahl, die immer zunimmt, je kleiner w wird. Lassen wir endlich w zur Gränze 0 übergehen, so ist

$$\operatorname{Lim} \frac{2\sin \frac{1}{2}u}{u} = \operatorname{Lim} \frac{\sin \frac{1}{2}u}{\frac{1}{2}u} = 1,$$

folglich auch

$$\operatorname{Lim}\left(\frac{2\sin\frac{1}{2}u}{u}\right)^m=1;$$

ferner haben wir dann

$$\cos \frac{3}{2}u = \cos \frac{4}{2}u$$
 u. s. w. ... = 1
 $\sin \frac{1}{2}u = \sin \frac{3}{2}u$ u. s. w. ... = 0,

und wenn wir auch in den Coefficienten u=0 nehmen:

$$\cos x = 1 - \frac{x^2}{1 \cdot 2} + \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - \dots \quad (11)$$

und diese Reihe ist jetzt eine unendliche, weil die Gliederanzahl $\frac{x}{x} + 1$ unendlich geworden ist.

Durch Anwendung des nämlichen Verfahrens auf die Gleichung (10) erhält man ebenso leicht:

$$\sin x = \frac{x}{1} - \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} - \dots \quad (12)$$

Im systematischen Vortrage der Auslysis bietet die vorige Barstellung den Vortheil dar, dass sie den natürlichsten Uebergangpunkt in das Gebiet der imaginären Grössen bildet. Man kenstschon die Reihen

$$\frac{e^{\alpha x} + e^{-\alpha x}}{2} = 1 - \frac{\alpha^2 x^2}{1 \cdot 2} + \frac{\alpha^4 x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - \dots$$

$$\frac{e^{\alpha x} - e^{-\alpha x}}{2\alpha} = \frac{x}{1} - \frac{\alpha^2 x^2}{1 \cdot 2 \cdot 3} + \frac{\alpha^4 x^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} - \dots$$

und braucht in denselben nur $\alpha = \sqrt{-1}$ zu nehmen, um sogleis zu den Formeln zu gelangen:

$$\frac{e^{x\sqrt{-1}} + e^{-x\sqrt{-1}}}{2} = \cos x, \frac{e^{x\sqrt{-1}} - e^{-x\sqrt{-1}}}{2\sqrt{-1}} = \sin x,$$

aus welchen man wieder die folgenden:

$$e^{xV-1} = \cos x + V - 1 \sin x, \ e^{-xV-1} = \cos x - V - 1 \sin x$$

subleitet. Setzt man hierauf μx für μ , so ergiebt sich ganz allgemein für jedes μ die Gleichung:

$$(\cos x \pm \sqrt{-1} \sin x)^{\mu} = \cos \mu x \pm \sqrt{-1} \sin \mu x,$$

von der man gewöhnlich suszugehen pflegt, um die Cosinus sinusreihe aufzufinden.

and as a before her all and another angencolambia. Establishments das gemeinschaftliche Paar an et b. Eind ac, e. z. b., de generatienten Strablen e. r. zw. XXX ieden das karen er lavolutionen bestimmt were an envolutionen bestimmt were

Nachtrag zu der Abhandlung Thl. V. No. XVIII.

e. e' mich & J. h. nothweight Sudam anche men in de noue

vorhandor. Sodanu nucho maovo lavolurionen dieganisse in den gregobenen lavolutiosen Strablen & y, welche ier vor-Herrn Fr. Seydewitz, or how noginalath

dem, Harringhacht Oberlehrer am Gymnasium zu Heiligenstadt. sind, verblode diese Poplite aft len y, q, wit der Custeen ; and

eigender durch eine Brrade P durch die Elmoden I., and auf die Punkte H., e R., wo d' coillich die Punkte d. b.,

Nachdem die Abhandlung Th. V. No. XVIII. schon abgedruckt war, hat mir der Herr Verfasser dieser Abhandlung den folgenden, nach seiner eigenen Aeusserung "zwei wesentliche Verbesserungen" enthaltenden Nachtrag zu derselben gesandt, und rücksichtlich derselben die Bestimmung gegeben, dass die mit A. bezeichnete Verbesserung die Stelle von \S . 6. 1-2 (exclus.), und die mit B. bezeichnete Verbesserung die Stelle der unmittelbar auf \S . 7. 3. folgenden Betrachtung und der Satze 4. und 5. einnehmen soll.

rade Ligney, so said others

Tangence des verlancies co Punkten und ausserdem Strahlen und ausserdem ein beliebiger Punkt gegeben sind, einen Kegelschnitt zu finden, welcher schnitt zu finden, welcher durch diesen Punkt geht, and für welchen die zugeordneten Punktenpaare jener beiden Involutionen zugeordnete harmonische ordnete harmonische geben zwei Involutionen zugegeordnete harmonische geben zwei Involutionen zugegeordnete harmonische geben zugeinen beiden Involutionen zugegeordnete harmonische geben zugeinen gegen gestellt gegen gestellt gegen gestellt gegen geg Pole sind. Pole sind.

tion graduation wird, don't an

sich zur Cobstruction Auflösung, Sind die Gebilde Auflösung, Sind die Gebilde beider Involutionen ungleichlie- beider Involutionen ungleichliegend, so suche man deren Haupt- gend, so suche man deren Hauptpunkte und sofort einen Kegel- strahlen und sofort einen Kegelschnitt U, welcher durch diese schnitt U, welcher diese vier und vier und durch den gegebenen Punkt geht; so ist 2 der verlangte. In jedem anderen Falle dagegen anderen Falle dagegen suche man verbinde man den gegebenen auf der gegebenen Geraden A Punkt B mit zwei zugeordneten das gemeinschaftliche Paar zu-Punktenpaaren a, a'; b, b' und geordneter Punkte zweier luvo-a, a'; b, b', einer jeden der lutionen, welche durch die Durch-

1. Wenn in einer Ebene zwei Involutionen von

die gegebene Gerade berührt; so ist 2 der verlangte. In jedem zwei gegebenen Involutionen schnitte a, a'; b, b' und a, a',;

durch die Geraden a, a'; b, b' b, b', der Geraden und a_1 , a'_1 ; b_1 , b'_1 und suche das gemeinschaftliche Paar zugeordneter Strahlen e, e' zweier Involutionen, welche durch a, a'; Involutionen bestim b, b' und a₁, a'₁; b₁, b', bestimmt so sind diese Punkt werden; so sind diese Strahlen §. 3. 5. nothwendig e, e' nach §. 3. 5. nothwendig vorhanden. Sodann suche man in den gegebenen Involutionen diejenigen Punkte q, q₁, welche dem Durchschnitte p ihrer Richtungslinien S, S_1 zugeordnet sind, verbinde diese Punkte mit einander durch eine Gerade P und die Punkte B1, B2, wo P von e, e geschnitten wird, mit yon e, e geschitten wird, interpretation zwei zugeordneten Punktenpaaren a, a'; b, b'; c, c'; b, b'... irgend einer der gegebenen Involutionen durch die Geraden a_1 , a_2 ; b_1 , b_2 ; c_1 , c_2 ; d_1 , d_2 ...; so schneiden sich die letzteren paarweise auf dem Umfange des verlangten Kegelschnittes 21.

Sodann suche man benen Involutionen Strahlen q, q,, wel bindungslinie P ihrer s, s, zugeordnet sie den Durchschnitt p len q, q, mit den I durch die Geraden endlich die Punkte a a',, b',, c',, b', ..., den Strahlen a, L, b', c', d' irgend gebenen Involutioner wird, mit den en Punkten a2, b2, c2, b, c2, b2, c2, wo A2 geordneten Strahlen a, b, c, d derse tion geschnitten wir Tangenten des ver gelschnittes 21.

Wone in einer Ebene Involutionen van Beweis (links). Da $B_1(a_1, b_1, c_1, d_1, \ldots) \equiv S(a_1, a_2, \ldots)$ $= S'(a', b', c', b', \ldots) \equiv B_2(a_2, b_2, c_2, d_2, \ldots)$ ist, so

 $B_1(a_1, b_1, c_1, d_1, \ldots) = B_2(a_2, b_2, c_2, d_2, \ldots)$

also liegen die Punkte B1, B2 und die Durchschnitte b, , b2 auf einem Kegelschnitte 2; und da auch B₁B₂, B₂p; B₁p, B₂B₁; e. e' entsprechende Strahl B1, B2 sind, so muss A die Geraden B2p und B1p i ten B2, B1 berühren und auch durch den Punkt B dient man sich zur Construction von A der Punktenpa b,, b',; c,, c',; b,, b',, so fällt der neue Kegelsch vorigen zusammen, indem beide den Punkt B, die Tang Bap und deren Berührungspunkte gemein haben. Da harmonische Pol von P für A ist, also P durch die h Pole von S, S, für A geht, so sind nach §. 4. 2. die P a, a'; b, b'; c, c'; b, b' . . . und a, a'; b, b',; c, c'; zugeordnete harmonische Pole für A.

Vertauscht man den Punkt B links und die Gera nach und nach mit anderen Punkten und Geraden, ohn benen Involutionen zu ändern, so erhält man links ein Kegelschnitten mit zwei zugeordneten gemeinschaftlich S, S, , und rechts eines mit zwei zugeordneten gemein Tangentendurchschnitten s, s,, welche reell oder ideal : dem die gegebenen Involutionen aus ungleichliegenden oder aus gleichliegenden Gebilden bestehen. Jeder Punkt oder jede Gerade in der Ebene eines solchen Systemes gehört einem der dazu gehörigen Kegelschnitte an; hieraus und aus §. 5. ergiebt sich:

banto vare ordente bermo- tarer dec andere gabr unch nienbol ar der andere biege demienteen Bunkto der ger auf demieneuen Strabte den meinschofelieben bekenter

red rates brownes court B. ore T.

Eine beliebige Gerade A werde von der gemeinschaftlichen Se-kante S der Kegelschnitte A, B, E, D . . . im Punkte S, und von den harmonischen Polaren a', b', c', d' ihres gemeinschaftlichen Tangentendurchschnittes s in den Punkten a, b, c, b geschnitten, wobei vorausgesetzt wird, dass a', b', c', d'... durch einerlei Punkt p gehen; es seien a, b, c, d... die harmonischen Polaren der Punkte a, b, c, b... für A, B, C, D..., welche also sämmtder Punkte a, b, c, b für A, B, E, D, welche also sämmtlich durch s gehen müssen; und $a_1, b_1, c_1, d_1, \ldots$ seien die Strahlen, welche von s nach a, b, c, b gehen; endlich seien a', b', c'', d'' die harmonischen Polaren des Punktes $\mathfrak S$ für A, B, E, D ..., welche also sämmtlich durch einerlei Punkt B'' der gemeinschaftlichen Sekante S und einzeln durch die harmonischen Pole u, β, γ, δ von S für A, B, E, D gehen müssen. Diess vorausgesetzt, so schneiden sich je zwei Strahlen a, a''; b, b''; c, c''; d, d'' im harmonischen Pole der Geraden A für A, B, C, D Aber die Strahlen a, b, c, d bilden einen Strahlbüschel s oder B, welcher mit dem von a_1, b_1, c_1, d_1 ... gebildeten Strahlbüschel B_1 involutorisch ist, indem je zwei Strahlen a, a_1 ; b, b_1 ... zugeordnete barmonische Polaren von s für sämmtliche Kegelschnitte sind; der letztere wieder ist mit dem von a', b', c', d' gebildesind; der letztere wieder ist mit dem von a', b', c', d' ... gebildeten, p oder B', perspectivisch, und dieser zufolge des vorigen Satzes mit dem von a'', b'', c'', d'' ... gebildeten, B'', projectivisch; also ist auch $B(a, b, c, d \dots) = B''(a', b'', c'', d'' \dots)$. Bedenkt man nun noch, indem man die Durchschnitte von S und derjenigen Strahlen von B, welche den Strahlen sp, so des Strahlbüschels B, entsprechen, mit q, \mathfrak{s}_4 bezeichnet, dass in den Strahlbüscheln B, B_4 , B', B'' der Reihe nach sich die Strahlen sq, sp, sp, B''s und st, st, pt, B"s entsprechen, so erhält man links, und ähnlicher Weise rechts, den Satz:

4. Hat eine Schaar von Kegelschnitten eine reelle oder ideale Sekante und einen reellen oder idealen Tan-

gentendurchschnitt gemein,

so liegen a) die harmo-[so umhüllen a) die harmonishen Pole einer beliebi- nischen Polaren eines begen Geraden ihrer Ebene liebigen Punktes ihrer in Bezug auf alle diese Ebene in Bezug auf alle Kegelschnitte auf den Um- diese Kegelschnitte zwei fängen zweier Kegelschnitte, welche die gedie nämlichen zwei Strahmeinschaftliche Sekante in len des gemeinschaftlichen den nämlichen zwei Punkten schneiden, und welche und beide die gemeinschaft-beide durch den gemein-schaftlichen Tangenten-eine von jenen zwei Strah-

Tangentendurchschnittes durchschnitt geben. Der len ist die der Verbindungs-

padoilstadoeniama o

auf demjenigen Strahle des gemeinschaftlichen eine dieser beiden Kegelschnitte berührt im gemein-schaftlichen Tangentendurchschnitte die eine, der andere die andere der beiden Geraden, welche die harmonischen Pole der ge-meinschaftlichen Sekante für die betreffenden Gruppen von Kegelschnitten enthalten. Daher haben b) alle Kegelschnitte, welché den verschiedenen Geraden in der Ebene der ersten Schaar entsprechen, einen und den. selben Punkt gemein und berühren in diesem Punkte die eine oder die andere von zwei festen Geraden. c) Unter diesen befinden sich auch zwei Kegelschnitte, welche, indem sie
der unendlich entfernten
Geraden der Ebene entsprechen, die Mittelpunkte aller Kegelschnitte der ersten Schaar enthalten.

eine von jenen zwei Punk- linie jenes Punktes und des ten ist der dem Durch- gemeinschaftlichen Tanschnitte jener Geraden und gentendurchschnittes zuder gemeinschaftlichen Se- geordnete harmonische Pokante zugeordnete harmo- lare; der andere geht nach nische Pol; der andere liegt demjenigen Punkte der gemeinschaftlichen Sekante, Tan- dessen zugeordneter hargentendurchschnittes, des- monischer Pol auf jener sen zugeordnete harmoni-sche Polare nach jenem eine dieser beiden Kegel-Durchschnitte geht. Der schnitte berührt die gemeinschaftliche Sekante in dem einen, der andere in dem anderen der beiden Punkte, in welchen die har-monischen Polaren des gemeinschaftlichen Tangen-tendurchschnittes für die betreffenden Gruppen von Kegelschnitten convergiren. Daher haben b) alle Kegelschnitte, welche den verschiedenen Punkten in der Ebene der ersten Schaar entsprechen, eine und dieselbe Tangente gemein und berühren dieselbe in dem einen oder dem anderen von zwei festen Punkten, c) Unter diesen befinden sich auf solche, welche paarweise von den, einerlei Richtung zugeordneten Durchmessern aller Kegelschnitte der ersten Schaar umhüllt wer-den, indem sie den unend-lich-entfernten Punkten der verschiedenen Geraden der Ebene entsprechen.

(Der nun folgende Satz 5. nebst der beigefügten Note ist wegzulassen, his narulat pradent beland and and medala son Ceraden ibrer Edene lichigen Punktes ibrer in Herug auf alle diese Energe in Herug auf alle Regularbilitie and don fim- dions megalachultte awel fangen zweier liegel sone Kerrischnirte, wolche abnitte, welche die ge- die nanfieben zwei Strabe maintachafilliche Nahante in ten des gamnieschnillichen

den alla lichen sweb Pank- Tangentendarchaelinities ten istantiden, and welche vud beide die gemeinschaft. holds durch den gemein- liebe Schanzebergheen Har selectioned Tragences - leine new jenen wwei Steak duralischnitt gebon Berifehint dinder Terbindung and für jede gerade Zahl >0:

 $\frac{1}{4} - \frac{1}{4} = \frac{1}{4} \cdot \frac{1}{4} \cdot \frac{1}{4} \cdot \frac{1}{4} \cdot \frac{1}{4} = \frac{1}{4} = \frac{1}{4} \cdot \frac{1}{4} = \frac{1}$

Boide Reihon werden on weit factgenetal. his me van celled al.

XXVI.

Uebungsaufgaben für Schüler.

Von dem Herrn Doctor Schlömilch, Privatdocenten an der Universität zu Jena.

1) Sei das gleichschenkliche Dreieck MNO (Taf. IV. Fig. 6.) das Profil eines geraden Kegels, AB das einer ihn schneidenden Ebene. Der Schnitt sei so geführt, dass die entstehende Durchschnittfigur eine Ellipse bildet, von welcher AB die grosse Achse darstellt. Die zur Construction der Ellipse noch nöthige kleine Achse findet man durch folgendes Verfahren: Man halbire AB in C und ziehe durch diesen Punkt eine Gerade parallel OP, und eine zweite parallel MN, welche letztere die Gerade OP in G und MO in H schneidet. Mit GH als Halbmesser beschreibe man aus G als Mittelpunkt einen Kreisbogen, der die durch C gezogene Senkrechte in K schneidet; CK ist dann die kleine Halbachse der Ellipse. Nimmt man also CD = CE = CK senkrecht auf AB, so lat man in AB die grosse, in DE die kleine Achse der entstandenen Ellipse, die nun leicht gezeichnet werden kann. Wie lässt sich die Richtigkeit dieses Verfahrens beweisen?

Welche Modification tritt ein, wenn der Kegel ein schiefer ist?

2) In (Taf. IV. Fig. 7.) stelle die gezeichnete Curve eine gleichseitige Hyperbel dar; von einem Punkte P derselben sind nach den Endpunkten A und B der Achse die Geraden AP, BP gezogen, Errichtet man in einem beliebigen Punkte M der verlängerten Achse, welcher aber zwischen B und Q liegt, eine Senkrechte MN, welche von AP und BP in D und C geschnitten wird, so ist $\angle PCD$ = $\angle PAB$ und folglich auch $\angle PDC$ = $\angle PBA$. Wie lässt sich diess zeigen? (Beide Sätze sind sehr leicht zu beweisen, wenn man ihnen eine projectivische Bedeutung abgewinnt.)

Algebraische Sätze, welche zu beweisen sind.

Für jede ungerade Zahl >1 ist

$$\frac{1}{2} - \frac{m^2 - 1^2}{2^2} \cdot \frac{1}{4} + \frac{(m^2 - 1^2)(m^2 - 3^2)}{2^2 \cdot 4^2} \cdot \frac{1}{4} - \dots = 0$$

und für jede gerade Zahl >0:

$$\frac{1}{2} - \frac{m^2 - 2^2}{3^2} \cdot \frac{1}{5} + \frac{(m^2 - 2^2)(m^2 - 4^2)}{3^2 \cdot 5^2} \cdot \frac{1}{7} - \dots = \frac{1}{m^2 - 1}$$

Beide Reihen werden so weit fortgesetzt, bis sie von selbst ab-

Einige Berichtigungen zu Theil IV.

der berrag Southwilled, Prince to array and

Segund and se gamper, date the constatends Playelle

S. 187. Z. 1. statt $\cos \beta'$ s. m. $\cos \gamma'$.
S. 191. Z. 6. ,, Reflexion s. m. Refraction.

Berichtigungen zu der Abhandlung No. XXXII. von Herrn Dr. E. G. Björling.

8. 293. Z. 1. v. u. statt U_n and V_n s. m. u_n and v_n .

9. 296. Z. 1. v. u.

1. $(1+4p_1q_1)^3$ s. m. $(1+4p_1q_1)^3$.

1. $(1+4p_1q_1)^3$ s. m. $(1+4p_1q_1)^3$.

1. $(2+4p_1q_1)^3$ s. m. $(1+4p_1q_1)^3$ s. m. (1

M. bonnehe-Bitze, welche zu beweinen sind.

 $||u_{i}|| \leq ||u_{i}|| \leq ||u_{i}|| \leq ||u_{i}|| + ||u_$

 $w^{\frac{1}{2}-\frac{1}{2}}, \cdot \cdot \cdot \cdot (w^{\frac{1}{2}-\frac{1}{2}}(w^{\frac{1}{2}-\frac{1}{2}}))$

XXVII.

bilder has arbeen him agenera, anadhangiganani in

distance of the state of the same of the s

time a render extend von africk area

to the exploration of a second of the second

Ueber die Theorie des Dipleidoscops.

Von A Von A The Control of the Line

Herrn Gustav Schmidt

zu Wien.

(Von Herrn Director C. L. v. Littrow in Wien dem Herausgeber zur Aufnahme in das Archiv mitgetheilt.)

to fall a serial principle of the serial state of the serial state

Das von E. Deut in London (82, Strand) angegebene Dipleidoscop ist so einfach in seiner Anwendung und verspricht so genaue Resultate, dass man eine allgemeine Einführung dieses Mitels, die Zeit zu bestimmen, mit Zuversicht erwarten kann. Es besteht dasselbe bekanntlich in einem von drei plan - parallelen Glasplatten gebildeten gleichschenkligen Prisma, das wir hier der Einfachheit wegen zugleich als rechtwinklig annehmen wollen; es bilden sich so von jedem leuchtenden Punkte, der vor der Hypo-tenusen - Fläche sich befindet, zwei reslectirte Bilder, deren eines von dieser Hypotenusenfläche des Prisma's zurückgeworfen wird, und deren auderes durch doppelte Reflexion an den Kathetenslächen entsteht. Diese beiden Bilder werden, wie aus der Natur der Sa-che hervorgeht, sich bei einer gewissen Bewegung des leuchtenden Gegenstandes immer gegen einander bewegen oder sich von einander entfernen, und somit auch in einer gewissen Lage dieses Gegenstandes sich decken. Ist nun ein solches Prisma einmal z. B. in Bezug auf den Meridian richtig aufgestellt, so erfolgt die Deckung auch immer wieder zur Zeit des wahren Mittags. Da eine solche Deckung mit grosser Schärfe beobachtet werden kann, und selbst die Bewaffnung des Auges mit einem Fernrohre erlaubt, da ferner die Vorrichtung bei ihrer Kleinheit durchaus keinem schädlichen Einflusse der Temperatur unterliegt, so kommen dem Dipleidoscope die Vorzüge eines Gnomons in erhöhtem Maassstabe zu, ohne dass es desbalb seine Nachtheile besässe.

Theil V.

Unter diesen Umständen, glaubten wir, würde ein analytische Beweis für die Theorie dieses Instrumentes, die sich übrigens and auf elementarem Wege entwickeln lässt, nicht ohne Interesse sein. Es handelt sich aber hier um folgenden

Lebrsatz.

Bei einem geraden Prisma von gleichschenkliger rechtwinkliger Basis decken sich die beiden Sonnenbilder zur wahren Mittagszeit, unabhängig von der Höhe der Sonne, wenn die Hypotenusenfläche senkrecht auf dem Meridian steht, und die Seitenkanten parallel met der Ebene desselben liegen.

Beweis.

Es sei (Taf. IV. Fig. 1.) die Ebene XZ parallel zum Meridiat Das Prisma, dessen Basis ABC sei, stehe senkrecht auf der Ebent XY, und so, dass die Vorderfläche ABA'B mit der Ebene VZ, und die Kante AA' mit der Axe AZ zusammenfalle. Man hat mit aus Taf. IV. Fig. 2. die Gleichung

der Ebene
$$\begin{cases} AB \dots x = 0 \\ BC \dots x + y = a \\ AC \dots x - y = 0. \end{cases}$$

Die zur Ebene XZ parallelen Lichtstrahlen, welche die Sonne in Meridian auf das Prisma wirst, sollen unter dem Winkel a geget die Halbaxe der positiven x geneigt sein. Führen wir einen deselben durch den willkührlichen Punkt $(\xi\eta\zeta)$, so sind seine Glechungen:

$$y-\eta=0$$

$$z-\zeta=(x-\xi)\operatorname{tg} \alpha \Big| \ldots 1).$$

Dieser Lichtstrahl 1) schneidet die Ebene x=0 in dem Punkte

$$x_1 = 0$$

$$y_1 = \eta$$

$$x_1 = \zeta - \xi \operatorname{tg} u$$

Die Linie 1) kann daher auch so ausgedrückt werden:

$$y-y_1=0 \\ z-z_1=x \text{ tg } a \qquad \dots 1).$$

Es ist leicht einzusehen, dass dieser Lichtstrahl 1) in der Livie

$$\begin{array}{l} y - y_1 = 0 \\ z - z_1 = -x \operatorname{tg} a \end{array} | \dots 2)$$

von der Ebene YZ oder x = 0 reflectirt werde; somit wird a

ein zu 1) paralleler Lichtstrahl, der die Ebene x=0 im Pankte (y^mx^m) trifft, von dieser spiegelnden Fläche in der Linie

$$\begin{array}{ll}
\mathbf{y} - \mathbf{y}'' = 0 \\
\mathbf{x} - \mathbf{x}'' = -\mathbf{x} \operatorname{tg} \alpha
\end{array} \right\} \dots 3)$$

reflectirt.

Es sind nun die folgenden allgemeinen Aufgaben einzuschalten. I. Auf die durch den Punkt (x'y's') gelegte Ebene

$$M(x-x') + N(y-y') + P(x-x') = 0$$

im Punkte (x'y'x') ein Perpendikel zu errichten. Man erhält leicht

$$y - y' = \frac{N}{M}(x - x'),$$
$$x - x' = \frac{P}{M}(x - x')$$

als Gleichungen des verlangten Lothes.

II. Den Neigungswinkel ozweier sich im Punkte (x'y'x') schneidender Geraden

$$y-y'=A(x-x') \} \dots L$$

$$x-x'=B(x-x')$$

nd

e

$$y-y' = A'(x-x') x-x' = B'(x-x')$$
 ... L')

uzugeben.

Dieser wird gegeben durch

$$\cos \delta = \frac{1 + AA' + BB'}{\sqrt{(1 + A^2 + B^2)(1 + A'^2 + B'^2)}}.$$

III. Durch zwei sich schneidende Gerade $m{L}$ und $m{L}'$ eise Bbene zu legen

Diese ist:

$$(AB - A'B)(x - x') + (B - B')(y - y') = (A - A')(x - x').$$

Verfolgen wir nun den Lichtstrahl 1) weiter, so finden wir, we r die Ebene x + y = a trifft, wenn nur ξ , η , ζ schicklich swählt sind, und zwar im Punkte:

$$x' = a - \eta,$$

$$y' = \eta,$$

$$x' = \zeta + (a - \xi - \eta) \text{ tg } \alpha.$$

Fir können die Gleichungen 1) und x+y=a den Formeln I., III. besser anpassen, wenn wir ihnen die Gestalt gebeu:

$$y-y'=0$$

$$x-x'=(x-x') \operatorname{tg} a \left\{ \dots 1 \right\}$$

und der Ebene

$$(x-x')+(y-y')=0.$$

Im Durchschnittspunkte (x'y'z') errichten wir ein Loth auf die Ebe BC. Dieses ist nach 1.

$$y-y'=x-x',$$

$$z-z'=0.$$

Durch dieses Loth und die Linie, 1) legen wir eine Ebene. Uder Formel III. bedienend, erhalten wir als Gleichung derselben

$$-(x-x') \operatorname{tg} u + (y-y') \operatorname{tg} u + (z-z') = 0 \dots 4$$

Wir müssen nun noch den Neigungswinkel des Lothes gegen Linie 1) kennen lernen. Dieser wird gemessen durch

$$\cos \delta = \frac{1}{\sqrt{2(1+\lg \alpha^2)}} = \frac{\cos \alpha}{\sqrt{2}}.$$

Man muss jetzt eine Linie durch (x'y'z') in der Ebene 4) ziehe welche mit dem Einfallslothe den Winkel $360^{\circ} - \delta$ einschlies Diese Linie sei:

$$y-y'=A(x-x')$$

$$z-z'=B(x-x')$$
 ... 5).

Zur Bestimmung von A und B hat man

$$-\operatorname{tg}\alpha + A\operatorname{tg}\alpha + B = 0$$

und

$$\frac{\cos \alpha}{V^2} = \frac{1+A}{\sqrt{2(1+A^2+B^2)}},$$

woraus.

$$B = (1 - A) \operatorname{tg} \alpha$$

und

$$1 + A^2 - 2A \sin \alpha^2 = 1 + 2A + A^2$$

folgt. Man hat also entweder

$$\begin{array}{c|c}
A = 0 \\
B = \operatorname{tg} \alpha
\end{array} \quad \text{oder} \quad \begin{array}{c}
A = \infty \\
B = -A \operatorname{tg} \alpha
\end{array}.$$

Die beiden ersten Werthe verwandeln 5) in 1), also gehören letzteren dem ausfallenden Strahle an, und seine Gleichung sind somit:

$$y - y = A(x - x')$$

$$x - x' = -A(x - x') \text{ tg } a$$

$$A = \infty$$

nithin auch

$$\mathbf{x} - \mathbf{x}' = -(\mathbf{y} - \mathbf{y}') \operatorname{tg} \alpha$$

nd da y-y' nicht ∞ ist, muss x-x'=0 sein. Die endlichen Gleichungen des von dem Spiegel BC reflectirten Strahls sind taker:

$$\begin{vmatrix}
x - x' = 0 \\
s - s' = -(y - y') \operatorname{tg} a
\end{vmatrix} \dots 5$$

heser Strahl 5) trifft die Ebene AC oder x-y=0 im Punkte:

Un anzuzeigen, dass dieser Punkt (x''y''x'') der Linie 5) und der Bene x-y=0 angehöre, geben wir den Gleichungen folgende

$$\begin{aligned} z - z'' &= 0 \\ z - z'' &= -(y' - y'') \operatorname{tg} a \end{aligned} \dots 5) \text{ und } AC \dots (x - x'') - (y - y') = 0.$$

Das Einfallsloth im Punkte (x''y''x'') ist:

$$\begin{array}{l}
x - x'' = -(y - y'') \\
x - x'' = 0
\end{array}$$

Legt man durch dieses Loth und die Linie 5) eine Ebene, so er-

$$(x-x'')$$
 tg $\alpha + (y-y'')$ tg $\alpha + (x-x'') = 0 \dots 6$

Der Neigungswinkel des Einfallsloths gegen 5) ist gegeben durch:

$$\cos \delta = \frac{1}{\sqrt{2(1+\log \alpha^2)}} = \frac{\cos \alpha}{\sqrt{2}}.$$

Le ist jetzt nur noch übrig, eine in der Ebene 6) liegende Gerade

$$\begin{vmatrix} y-y'' = A(x-x'') \\ z-z'' = B(x-x'') \end{vmatrix} \dots 7$$

u ziehen, deren Winkel mit dem Lothe durch

$$\cos\delta = \frac{\cos\alpha}{\sqrt{2}}$$

bestimmt ist. Man erhält

$$B = -(1+A) \operatorname{tg} \alpha, \frac{\cos \alpha}{\sqrt{2}} = \frac{1-A}{\sqrt{2(1+A^2+B^2)}}$$

also

$$1 + A^2 + 2A \sin \alpha^2 = 1 - 2A + A^2$$
,

woraus zwei Auflösungen:

$$\begin{vmatrix}
A = 0 \\
B = -\operatorname{tg} \alpha
\end{vmatrix} \quad \text{und} \quad \begin{vmatrix}
A = \infty \\
B = -A \operatorname{tg} \alpha
\end{vmatrix}$$

folgen, von welchen die zweite dem einfallenden, somit die ei dem ausfallenden Strahle angehört. Die Gleichungen des von \mathbb{S}_l gel AC das zweite Mal reflectirten Strahles sind daher:

$$y-y''=0$$

 $x-x''=-(x-x'') \operatorname{tg} a$ 7)

Dieser trifft die Glassläche x=0 im Punkte

$$x'' = 0,$$

 $y'' = y'',$
 $x'' = x'' + x'' \operatorname{tg} a.$

Führt man in 7) die Grössen x''', y''', x''' statt x'', y'', x'' eiu, erhält man

$$\begin{vmatrix}
y-y'' = 0 \\
x-x''' = -x \operatorname{tg} a
\end{vmatrix} \dots 7$$

Dieser zweimal reflectirte Strahl 7) fällt daher mit dem einmal flectirten Strahle 3):

$$y - y'' = 0$$

$$x - x'' = -x \operatorname{tg} a$$

genau zusammen, was zu beweisen war.

XXVIII.

Ueber die Theorie des Dipleidoscops.

the force it were it and to you it would all sever at

dem Herausgeber.

the also discharge our durch non chrysleriden School all

Die in der vorhergehenden Abhandlung ') gegebene sehr einfache Analysis hat mich zu einigen allgemeineren Betrachtungen über das Dipleidoscop veranlasst, welche ich, um zugleich dem Hrn. Verfasser dieser Abhandlung das Interesse zu beweisen, mit dem ich dieselbe gelesen habe, und denselben zu weiteren Mittheilungen zu ermuntern, in dem vorliegenden Aufsatze mittheilen werde.

1.

Wir wollen, allen unseren folgenden Untersuchungen ein rechtwinkliges Coordinatensystem der xyz zum Grunde legend, zuerst einige allgemeine Betrachtungen über Strahlen anstellen, welche auf eine auf der Ebene der xy senkrecht stehende Ebene fallen und von derselben reflectirt werden.

Die Gleichung einer jeden auf der Ebene der xy senkrecht stehenden Ebene hat bekanntlich die Form

1)
$$Ax + By + C = 0$$
.

Die Gleichungen eines diese Ebene in dem Punkte (pqr) treffenden Strahls, wo also

$$2) \quad Ap + Bq + C = 0$$

ist, seien

3)
$$\frac{x-p}{\cos \alpha} = \frac{y-q}{\cos \beta} = \frac{z-r}{\cos \gamma}$$

wo α, β, γ die 180° nicht übersteigenden Winkel bezeichnen sollen, welche der als von dem Punkte (pqr) ausgehend gedachte einfallende Strahl mit den positiven Theilen dreier durch den Punkt (pqr) gelegter, den primitiven Axen paralleler Axen einschliesst.

Die Gleichung der durch den einfallenden Strahl gelegten, also

Die Gleichung der durch den einfallenden Strahl gelegten, also durch den Punkt (pgr) gehenden, auf der gegebenen Ebene 1) senkrecht stehenden Ebene sei

4)
$$A'(x-p) + B'(y-q) + C'(z-r) = 0$$
.

^{*)} Ohne diese Abhandlung vorher gelesen zu haben, wird die vorliegende nicht ganz verständlich sein.

Da in dieser Ebene der einfallende Strahl liegt, so ist wegen der Gleichungen 3) für jedes x

$$(A'\cos\alpha+B'\cos\beta+C'\cos\gamma)(x-p)=0,$$

also

5)
$$A' \cos \alpha + B' \cos \beta + C' \cos \gamma = 0$$
.

Da ferner die Ebene 4) auf der Ebene 1) senkrecht steht, so ist nach den Principien der analytischen Geometrie

6)
$$AA' + BB' = 0$$
.

Um also die Gleichung der durch den einfallenden Strahl 3) gelegten, auf der gegehenen Ebene 1) seukrecht stehenden Ebene 2 finden, muss man die Grössen A', B', C' aus den drei Gleichunge

$$AA' + BB' = 0,$$

 $A' \cos \alpha + B' \cos \beta + C' \cos \gamma = 0,$
 $A'(x-p) + B'(y-q) + C'(x-r) = 0$

eliminiren.

Multiplicirt man zu dem Ende diese drei Gleichungen nach der Reihe mit

$$(y-q)\cos \alpha - (x-p)\cos \beta,$$

 $B(x-p) - A(y-q),$
 $A\cos \beta - B\cos \alpha;$

und addirt dieselben dann zu einander, so erhält man

$$\left\{\begin{array}{l} (B(x-p)-A(y-q))\cos\gamma\\ + (A\cos\beta-B\cos\alpha)(x-r) \end{array}\right\}C'=0,$$

und folglich, wenn nicht C'=0 ist:

7)
$$\{B(x-p)-A(y-q)\} \cos \gamma$$

+ $\{A\cos\beta-B\cos\alpha\}(x-r)$ = 0.

Wenn C'=0 ist, so hat man nach dem Obigen die drei Glechungen

$$AA' + BB' + 0,$$

 $A' \cos \alpha + B' \cos \beta = 0,$
 $A'(x - p) + B'(y - q) = 0;$

aus denen man leicht die beiden Gleichungen

$$(A\cos\beta - B\cos\alpha)A = 0,$$

$$\{B(x-p) - A(y-q)\}A' = 0;$$

so wie auch die beiden Gleichungen

$$(A\cos\beta - B\cos\alpha)B' = 0,$$

$$\{B(x-p) - A(y-q)\}B' = 0$$

erhält. Ist nun nicht zugleich A' = 0 und B' = 0, so ist

$$A\cos\beta - B\cos\alpha = 0,$$

$$B(x-p) - A(y-q) = 0;$$

also auch

8)
$$\{B(x-p) - A(y-q)\} \cos \gamma$$

+ $\{A \cos \beta - B \cos \alpha\} (x-r)$ = 0,

welches daher wieder die Gleichung der durch den einfallenden Strahl 3) gelegten, auf der gegebenen Ebene 1) senkrecht stehenden Ebene ist.

Wäre zugleich A'=0 und B'=0, so hätte, da auch C'=0 ist, die Gleichung der durch den einfallenden Strahl 3) gelegten, auf der gegebenen Ebene 1) senkrecht stehenden Ebene nach 4) die ganz unbestimmte Form 0=0, welches offenbar nur dann der Fall sein könnte, wenn der einfallende Strahl 3) auf der gegebenen Ebene 1) senkrecht stände. In diesem Falle wäre, da die gegebene Ebene 1) auf der Ebene der xy senkrecht steht, wie sogleich erbellet, $\cos \gamma = 0$, und wegen der beiden Gleichungen

$$Ax + By + C = 0,$$

 $(x-p)\cos\beta = (y-q)\cos\alpha$

ware nach den Principien der analytischen Geometrie

$$A \cos \beta - B \cos \alpha = 0$$
,

also wieder

9)
$$|B(x-p)-A(y-q)|\cos\gamma$$

+ $(A\cos\beta-B\cos\alpha)(x-r)$ = 0

die Gleichung der durch den einfallenden Strahl 3) gelegten, auf der gegebenen Ebene 1) senkrecht stehenden Ebene. Nach 7), 8), 9) ist daher immer

10)
$$\{B(x-p)-A(y-q)\}\cos\gamma$$

+ $\{A\cos\beta-B\cos\alpha\}(x-r)\}=0$

die Gleichung der durch den einfallenden Strahl 3) gelegten, auf der gegebenen Ebene 1) senkrecht stehenden Ebene.

Die Gleichungen des von dem Punkte (pqr) ausgehenden rellectirten Strahls seien nun

11)
$$\frac{x-p}{\cos \varphi} = \frac{y-q}{\cos \psi} = \frac{z-r}{\cos \chi},$$

wo φ, ψ, χ die 180° nicht übersteigenden Winkel bezeichnen sollen, welche der reflectirte Strahl mit den positiven Theilen dreier

durch den Punkt (pgr) gelegter, den primitiven Axen paralleler Axen einschliesst.

Weil dieser Strahl ganz in der Ebene 10) liegt, so ist wegen der vorhergehenden Gleichungen für jedes æ

$$\frac{(B\cos\varphi - A\cos\psi)\cos\gamma \cdot (x-p)}{+(A\cos\beta - B\cos\alpha)\cos\chi \cdot (x-p)} = 0,$$

also

12) $(A\cos\beta - B\cos\alpha)\cos\chi - (A\cos\psi - B\cos\varphi)\cos\gamma = 0$, oder

13)
$$\frac{A\cos\beta - B\cos\alpha}{A\cos\psi - B\cos\varphi} = \frac{\cos\gamma}{\cos\chi};$$

oder

14) $A(\cos\beta\cos\chi - \cos\gamma\cos\psi) - B(\cos\alpha\cos\chi - \cos\gamma\cos\varphi) = 0$

15)
$$\frac{\cos\alpha\cos\chi - \cos\gamma\cos\varphi}{\cos\beta\cos\chi - \cos\gamma\cos\psi} = \frac{A}{B};$$

oder auch

16)
$$B\cos\gamma\cos\varphi - A\cos\gamma\cos\psi + (A\cos\beta - B\cos\alpha)\cos\chi = 0$$

Bezeichnen wir den Neigungswinkel des einfallenden Strahls 3 gegen die gegebene Ehene 1) durch i, so ist nach den Principies der analytischen Geometrie

$$\sin i = \pm \frac{A \frac{\cos \alpha}{\cos \gamma} + B \frac{\cos \beta}{\cos \gamma}}{\sqrt{(A^2 + B^2)[1 + (\frac{\cos \alpha}{\cos \gamma})^2 + (\frac{\cos \beta}{\cos \gamma})^2]}}$$

und folglich, weil bekanntlich

$$\cos \alpha^2 + \cos \beta^2 + \cos \gamma^2 = 1$$

ist:

17)
$$\sin i = \pm \frac{A\cos\alpha + B\cos\beta}{\sqrt{A^2 + B^2}}$$

Ganz eben so hat man, weil i auch der Neigungswinkel des reflectirten Strahls 11) gegen die gegebene Ebene 1) ist, ohne Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander:

18)
$$\sin i = \pm \frac{A\cos \varphi + B\cos \psi}{\sqrt{A^2 + B^2}};$$

und aus 16), 17), 18) ergeben sich daher die beiden folgenden 6le chungen:

$$A\cos\varphi + B\cos\psi = \pm (A\cos\alpha + B\cos\beta),$$

 $B\cos\gamma\cos\varphi - A\cos\gamma\cos\psi = (B\cos\alpha - A\cos\beta)\cos\chi.$

Daher haben wir jetzt die drei folgenden Gleichungen:

$$(A^2 + B^2)\cos\gamma\cos\varphi = \pm A(A\cos\alpha + B\cos\beta)\cos\gamma + B(B\cos\alpha - A\cos\beta)\cos\chi,$$

$$(A^2 + B^2)\cos\gamma\cos\psi = \pm B(A\cos\alpha + B\cos\beta)\cos\gamma - A(B\cos\alpha - A\cos\beta)\cos\gamma$$

$$(A^2 + B^2)\cos\gamma\cos\chi = (A^2 + B^2)\cos\gamma\cos\chi.$$

Quadrirt man diese drei Gleichungen und addirt sie dann zu einauder, so erhält man mit Rücksicht darauf, dass

$$\cos \varphi^2 + \cos \psi^2 + \cos \chi^2 = 1$$

ist, die Gleichung

$$(A^2 + B^2)\cos\gamma^2 = (A\cos\alpha + B\cos\beta)^2\cos\gamma^2 + \{(A^2 + B^2)\cos\gamma^2 + (B\cos\alpha - A\cos\beta)^2\}\cos\chi^2,$$

und folglich

$$\cos \chi^2 = \frac{A^2 + B^2 - (A\cos\alpha + B\cos\beta)^2}{(A^2 + B^2)\cos\gamma^2 + (B\cos\alpha - A\cos\beta)^2}\cos\gamma^2,$$

also, weil

$$\cos \beta^2 + \cos \gamma^2 = 1 - \cos \alpha^2 = \sin \alpha^2$$
,
 $\cos \alpha^2 + \cos \gamma^2 = 1 - \cos \beta^2 = \sin \beta^2$

ist, wie man leicht findet:

$$\cos \chi^2 = \frac{A^2 \sin \alpha^2 + B^2 \sin \beta^2 - 2AB \cos \alpha \cos \beta}{A^2 \sin \alpha^2 + B^2 \sin \beta^2 - 2AB \cos \alpha \cos \beta} \cos \gamma^2,$$

d i cos $\chi = \pm \cos \gamma$. Setzt man nun mit Beziehung der obern und untern Zeichen uf einander

$$\cos \chi = \pm \cos \gamma$$
,

$$A\cos\varphi + B\cos\psi = \pm (A\cos\alpha + B\cos\beta),$$

$$B\cos\gamma\cos\varphi-A\cos\gamma\cos\psi=(B\cos\alpha-A\cos\beta)\cos\chi;$$

$$A\cos\varphi + B\cos\psi = \pm (A\cos\alpha + B\cos\beta),$$

 $B\cos\varphi - A\cos\psi = \pm (B\cos\alpha - A\cos\beta);$

so ist, wie man hieraus leicht findet, mit Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander:

ces
$$\varphi = \pm \cos \alpha$$
, $\cos \psi = \pm \cos \beta$, $\cos \chi = \pm \cos \gamma$;

und die Gleichungen des reflectirten Strahls wären also nach 11)

$$\frac{x-p}{\cos\alpha} = \frac{y-q}{\cos\beta} = \frac{x-r}{\cos\gamma},$$

d. h. der reflectirte Strahl fiele mit dem einfallenden Strahle 3) zusammen, was offenbar, wenigstens im Allgemeinen, ungereimt ist. Daher müssen wir mit Beziehung der obern und untern Zeicken auf einander

$$cos \chi = \mp cos \gamma,$$

$$A cos \varphi + B cos \psi = \pm (A cos \alpha + B cos \beta),$$

$$B cos \gamma cos \varphi - A cos \gamma cos \psi = (B cos \alpha - A cos \beta) cos \chi;$$

d. i.

$$A\cos\varphi + B\cos\psi = \pm (A\cos\alpha + B\cos\beta),$$

 $B\cos\varphi - A\cos\psi = \mp (B\cos\alpha - A\cos\beta)$

setzen, und erhalten hieraus ohne Schwierigkeit:

$$\cos \varphi = \pm \frac{(A^2 - B^2)\cos \alpha + 2AB\cos \beta}{A^2 + B^2},$$

$$\cos \psi = \pm \frac{(A^2 - B^2)\cos \beta - 2AB\cos \alpha}{A^2 + B^2},$$

$$\cos \chi = \pm \cos \gamma.$$

Weil aber nach der oben den Winkeln α , β , γ und φ , ψ , χ beigelegten Bedeutung offenbar nicht $\chi = \gamma$ sein kann, sonden $\chi = 180^{\circ} - \gamma$ sein muss, so muss man in den vorhergehenden Gleichungen die obern Zeichen nehmen, und daher

$$\cos \varphi = \frac{(A^2 - B^2)\cos \alpha - 2AB\cos \beta}{A^2 + B^2}, \\
\cos \psi = -\frac{(A^2 - B^2)\cos \beta - 2AB\cos \alpha}{A^2 + B^2}, \\
\cos \chi = -\cos \gamma$$

setzep.

Setzt man

20) tang
$$\omega = \frac{B}{A}$$
,

so ist, wie man leicht findet:

21)
$$\begin{cases} \cos \varphi = \cos \alpha \cos 2\omega + \cos \beta \sin 2\omega, \\ \cos \psi = \cos \alpha \sin 2\omega - \cos \beta \cos 2\omega, \\ \cos \chi = -\cos \gamma; \end{cases}$$

und folglich, wenn man nun noch, was offenbar verstattet ist:

22)
$$\begin{cases} \cos \alpha = \cos \lambda \cos \mu, \\ \cos \beta = \sin \lambda \cos \mu, \\ \cos \gamma = \sin \mu \end{cases}$$

setzt:

23)
$$\begin{cases} \cos \varphi = \cos(2\omega - \lambda)\cos \mu, \\ \cos \psi = \sin(2\omega - \lambda)\cos \mu, \\ \cos \chi = -\sin \mu. \end{cases}$$

Also sind nach 11) die Gleichungen des reflectirten Strabls:

24)
$$\begin{cases} x-p = -(x-r) \cos(2\omega - \lambda) \cot \mu, \\ y-q = -(x-r) \sin(2\omega - \lambda) \cot \mu. \end{cases}$$

H.

Indem wir der eigentlichen Theorie des Dipleidoscopes jetzt näher treten, wollen wir, was offenbar verstattet ist, das System der xyx so annehmen, dass die Ebene der xy auf den drei Seitenflächen des Prismas senkrecht steht, und dieser Annahme zufolge die Gleichungen der drei Seitenflächen des Prismas, die wir nach der Ordnung, in welcher die drei folgenden Gleichungen geschrieben sind, die erste, zweite, dritte Seitenfläche nennen wollen, durch

25)
$$\begin{cases} Ax + By + C = 0, \\ A_1x + B_1y + C_1 = 0, \\ A_2x + B_2y + C_2 = 0 \end{cases}$$

bezeichnen. Die Gleichungen des einfallenden, die erste Seitenfläche in dem Punkte (pgr) treffenden Strahls seien wie vorher

26)
$$\frac{x-p}{\cos \alpha} = \frac{y-q}{\cos \beta} = \frac{z-r}{\cos \gamma},$$

wo α , β , γ ganz dieselbe Bedeutung haben wie oben; so ist, wenn für den von der ersten Seitenfläche reflectirten Strahl auch φ , ψ , χ ganz dieselbe Bedeutung wie vorher behalten, und

27) tang
$$\omega = \frac{B}{A}$$
,

so wie

28)
$$\begin{cases} \cos \alpha = \cos \lambda \cos \mu, \\ \cos \beta = \sin \lambda \cos \mu, \\ \cos \gamma = \sin \mu \end{cases}$$

gesetzt wird, nach 23)

29)
$$\begin{cases} \cos \varphi = \cos(2\omega - \lambda)\cos \mu, \\ \cos \psi = \sin(2\omega - \lambda)\cos \mu, \\ \cos \chi = -\sin \mu; \end{cases}$$

und die Gleichungen des von der ersten Seiteufläche reflectin Strahls sind nach 24):

30)
$$\begin{cases} x-p = -(z-r) \cos(2\omega - \lambda) \cot \mu, \\ y-q = -(z-r) \sin(2\omega - \lambda) \cot \mu. \end{cases}$$

Die Gleichungen eines dem Strahle 26) parallelen, die erste Stenfläche in dem Punkte (p'q'r') treffenden Strahls sind

31)
$$\frac{x-p'}{\cos \alpha} = \frac{y-q'}{\cos \beta} = \frac{z-r'}{\cos \gamma}.$$

$$A_{1}p'_{1} + B_{1}q'_{1} + C_{1} = 0,$$

$$\frac{p'_{1} - p'}{\cos \alpha} = \frac{q'_{1} - q'}{\cos \beta} = \frac{r'_{1} - r'}{\cos \gamma}$$

oder

$$A_{1}(p'_{1}-p')+B_{1}(q'_{1}-q')+A_{1}p'+B_{1}q'+C_{1}=0,$$

$$\frac{p'_{1}-p'}{\cos \alpha}=\frac{q'_{1}-q'}{\cos \beta}=\frac{r'_{1}-r'}{\cos \gamma};$$

aus denen sich

$$\begin{cases} p'_{1} - p' = -\frac{A_{1}p' + B_{1}q' + C_{1}}{A_{1}\cos\alpha + B_{1}\cos\beta}\cos\alpha, \\ q'_{1} - q' = -\frac{A_{1}p' + B_{1}q' + C_{1}}{A_{1}\cos\alpha + B_{1}\cos\beta}\cos\beta, \\ r'_{1} - r' = -\frac{A_{1}p' + B_{1}q' + C_{1}}{A_{1}\cos\alpha + B_{1}\cos\beta}\cos\gamma; \end{cases}$$

oder

33)
$$\begin{cases} p'_{1} - p' = -\frac{A_{1}p' + B_{1}q' + C_{1}}{A_{1}\cos\lambda + B_{1}\sin\lambda}\cos\lambda, \\ q'_{1} - q' = -\frac{A_{1}p' + B_{1}q' + C_{1}}{A_{1}\cos\lambda + B_{1}\sin\lambda}\sin\lambda, \\ r'_{1} - r' = -\frac{A_{1}p' + B_{1}q' + C_{1}}{A_{1}\cos\lambda + B_{1}\sin\lambda}\tan\mu, \end{cases}$$

oder, wenn der Kürze wegen

34)
$$k_1 = \frac{A_1 p' + B_1 q' + C_1}{A_1 \cos \lambda + B_1 \sin \lambda}$$

gesetzt wird,

35)
$$\begin{cases} p'_{1} = p' - k_{1} \cos \lambda, \\ q'_{1} = q' - k_{1} \sin \lambda, \\ r'_{1} = r' - k_{1} \tan \mu \end{cases}$$

ergiebt.

Bezeichnen wir die 180° nicht übersteigenden Winkel, welche der von dem Punkte $(p'_1q'_1r'_1)$ ausgehende, von der zweiten Seitenfläche reflectirte Strahl mit den positiven Theilen dreier durch den Punkt $(p'_1q'_1r'_1)$ gelegter, den primitiven Axen paralleler Axen einschliesst, durch q_1, ψ_1, χ_1 ; so ist, wenn

36) tang
$$\omega_1 = \frac{B_1}{A_1}$$

gesetzt wird, nach 23)

37)
$$\begin{cases} \cos \varphi_1 = \cos(2\omega_1 - \lambda) \cos \mu, \\ \cos \psi_1 = \sin(2\omega_1 - \lambda) \cos \mu, \\ \cos \chi_1 = -\sin \mu; \end{cases}$$

und die Gleichungen dieses von der zweiten Seitenfläche reflectirten Strahls sind folglich

38)
$$\begin{cases} x - p'_1 = -(z - r'_1) \cos(2\omega_1 - \lambda) \cot \mu, \\ y - q'_1 = -(z - r'_1) \sin(2\omega_1 - \lambda) \cot \mu; \end{cases}$$

d. i. nach 35)

39)
$$\begin{cases} x-p'+k_1\cos\lambda = -(x-r'+k_1\tan\mu)\cos(2\omega_1-\lambda)\cot\mu, \\ y-q'+k_1\sin\lambda = -(x-r'+k_1\tan\mu)\sin(2\omega_1-\lambda)\cot\mu. \end{cases}$$

lst nun $(p'_2q'_2r'_2)$ der Durchschnittspunkt dieses reflectirten Strahls mit der dritten Seitenfläche, so hat man zur Bestimmung der Coordinaten p'_2 , q'_2 , r'_2 die Gleichungen

$$A_2p'_2 + B_2q'_2 + C_2 = 0$$
,

 $p'_2 - p' + k_1 \cos \lambda = -(r'_2 - r' + k_1 \tan \mu) \cos(2\omega_1 - \lambda) \cot \mu,$ $q'_2 - q' + k_1 \sin \lambda = -(r'_2 - r' + k_1 \tan \mu) \sin(2\omega_1 - \lambda) \cot \mu;$ oder

$$A_{2}(p'_{2}-p'+k_{1}\cos\lambda)+B_{2}(q'_{2}-q'+k_{1}\sin\lambda) = 0,$$

$$+A_{2}(p'-k_{1}\cos\lambda)+B_{2}(q'-k_{1}\sin\lambda)+C_{2}$$

$$p'_{2}-p'+k_{1}\cos\lambda = -(r'_{2}-r'+k_{1}\tan\mu)\cos(2\omega_{1}-\lambda)\cot\mu,$$

$$q'_{2}-q'+k_{1}\sin\lambda = -(r'_{2}-r'+k_{1}\tan\mu)\sin(2\omega_{1}-\lambda)\cot\mu;$$
aus denen sich leicht

$$= -\frac{A_{2}(p'-k_{1}\cos\lambda) + B_{2}(q'-k_{1}\sin\lambda) + C_{2}}{A_{2}\cos(2\omega_{1}-\lambda) + B_{2}\sin(2\omega_{1}-\lambda)}\cos(2\omega_{1}-\lambda),$$

$$= -\frac{A_{2}(p'-k_{1}\cos\lambda) + B_{2}(q'-k_{1}\sin\lambda) + C_{2}}{A_{2}\cos(2\omega_{1}-\lambda) + B_{2}\sin(2\omega_{1}-\lambda)}\cos(2\omega_{1}-\lambda),$$

$$= -\frac{A_{2}(p'-k_{1}\cos\lambda) + B_{2}(q'-k_{1}\sin\lambda) + C_{2}}{A_{2}\cos(2\omega_{1}-\lambda) + B_{2}\sin(2\omega_{1}-\lambda)}\sin(2\omega_{1}-\lambda),$$

$$= -\frac{A_{2}(p'-k_{1}\cos\lambda) + B_{2}(q'-k_{1}\sin\lambda) + C_{2}}{A_{2}\cos(2\omega_{1}-\lambda) + B_{2}\sin(2\omega_{1}-\lambda)}\sin(2\omega_{1}-\lambda),$$

$$= -\frac{A_{2}(p'-k_{1}\cos\lambda) + B_{2}(q'-k_{1}\sin\lambda) + C_{2}}{A_{2}\cos(2\omega_{1}-\lambda) + B_{2}\sin(2\omega_{1}-\lambda)}\tan\mu,$$

oder, wenn der Kürze wegen

41)
$$k_2 = \frac{A_2(p'-k_1\cos\lambda) + B_2(q'-k_1\sin\lambda) + C_2}{A_2\cos(2\omega_1-\lambda) + B_2\sin(2\omega_1-\lambda)}$$

gesetzt wird:

42)
$$\begin{cases} p'_{2} = p' - k_{1} \cos \lambda - k_{2} \cos(2\omega_{1} - \lambda), \\ q'_{2} = q' - k_{1} \sin \lambda - k_{2} \sin(2\omega_{1} - \lambda), \\ r'_{3} = r' - (k_{1} - k_{2}) \tan \mu \end{cases}$$

ergiebt.

Die 180° nicht übersteigenden Winkel, welche der von de zweiten Seitenfläche reflectirte Strahl, wenn man sich denselben von seinem Durchschnittspunkte $(p'_2q'_2r'_2)$ mit der dritten Seitenfläche ausgehend denkt, mit den positiven Theilen dreier durch den Punkt $(p'_2q'_2r'_2)$ gelegter, den primitiven Axen paralleler Axen einschliesst, sind offenbar $180^{\circ} - \varphi_1$, $180^{\circ} - \psi_1$, $180^{\circ} - \chi_1$; mit nach 37) ist folglich

$$\cos(180^{\circ} - \varphi_1) = -\cos(2\omega_1 - \lambda) \cos \mu,$$

$$\cos(180^{\circ} - \psi_1) = -\sin(2\omega_1 - \lambda) \cos \mu,$$

$$\cos(180^{\circ} - \chi_1) = \sin \mu$$

oder

$$\cos (180^{\circ} - \varphi_1) = \cos (180^{\circ} + 2\omega_1 - \lambda) \cos \mu,$$

$$\cos (180^{\circ} - \psi_1) = \sin (180^{\circ} + 2\omega_1 - \lambda) \cos \mu,$$

$$\cos (180^{\circ} - \chi_1) = \sin \mu.$$

Bezeichnen nun g_2 , ψ_2 , χ_2 die 180° nicht übersteigenden Winkel welche der von dem Punkte $(p'_2q'_2r'_2)$ ausgehende, von der dritten Seitenfläche reflectirte Strahl mit den positiven Theilen dreie, durch den Punkt $(p'_2q'_2r'_2)$ gelegter, den primitiven paralleler Axes einschliesst; so ist für

43) tang
$$\omega_2 = \frac{B_2}{A_2}$$

nach 23):

$$\cos \varphi_2 = \cos(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda - 180^\circ) \cos \mu,$$

$$\cos \psi_2 = \sin(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda - 180^\circ) \cos \mu,$$

$$\cos \chi_2 = -\sin \mu$$

oder

$$\begin{cases}
\cos \varphi_2 = -\cos(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) \cos \mu, \\
\cos \psi_2 = -\sin(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) \cos \mu, \\
\cos \chi_2 = -\sin \mu;
\end{cases}$$

und die Gleichungen des von der dritten Seitenfläche reflectides

$$x - p'_2 = (x - r'_2) \cos(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) \cot \mu,$$

 $y - q'_2 = (x - r'_2) \sin(2\omega_2 + 2\omega_1 + \lambda) \cot \mu;$

also, wenn man die aus 42) bekannten Ausdrücke der Coordinaten P'2, 7'2, r'2 einführt:

45)
$$\begin{cases} x - p' + k_1 \cos \lambda + k_2 \cos (2\omega_1 - \lambda) \\ = \{z - r' + (k_1 - k_2) \tan \mu\} \cos (2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) \cot \mu, \\ y - q' + k_1 \sin \lambda + k_2 \sin (2\omega_1 - \lambda) \\ = \{z - r' + (k_1 - k_2) \tan \mu\} \sin (2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) \cot \mu. \end{cases}$$

Die Parallellität der von der ersten und dritten Seitenfläche reflectirten Strahlen wird vermöge der Gleichungen 30) und 45) dieser Strahlen vollständig durch die beiden Gleichungen

$$\cos(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) = -\cos(2\omega - \lambda),$$

$$\sin(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) = -\sin(2\omega - \lambda)$$

bedingt. Diese beiden Gleichungen bringt man leicht auf die Form

$$\{\cos 2(\omega_2 - \omega_1) + \cos 2\omega\} \cos \lambda$$

$$= \{\sin 2(\omega_2 - \omega_1) - \sin 2\omega\} \sin \lambda,$$

$$\{\sin 2(\omega_2 - \omega_1) + \sin 2\omega\} \cos \lambda$$

$$= -\{\cos 2(\omega_2 - \omega_1) - \cos 2\omega\} \sin \lambda;$$

sine due la idea Theile, in a victo due Seilen der Grund d. i. nach einer bekannten goniometrischen Verwandlung auf die worden, mit dem positiven Theile der zweiten An eine mort

$$\cos(\omega_2 - \omega_1 + \omega) \cos(\omega_2 - \omega_1 - \omega) \cos \lambda$$

$$= \cos(\omega_2 - \omega_1 + \omega) \sin(\omega_2 - \omega_1 - \omega) \sin \lambda,$$

$$\sin(\omega_2 - \omega_1 + \omega) \cos(\omega_2 - \omega_1 - \omega) \cos \lambda$$

$$= \sin(\omega_2 - \omega_1 + \omega) \sin(\omega_2 - \omega_1 - \omega) \sin \lambda;$$

und unsere beiden Bedingungsgleichungen reduciren sich daher auf die eine Gleichung: Induit vonib neinegant medaditionalang ab

$$\cos(\omega_2-\omega_1-\omega)\cos\lambda=\sin(\omega_2-\omega_1-\omega)\sin\lambda$$

$$\cos(\omega + \omega_1 - \omega_2) \cos \lambda + \sin(\omega + \omega_1 - \omega_2) \sin \lambda = 0$$

Princes apparaboratehonden inneren Winkel diene Grennande

46)
$$\cos(\omega + \omega_1 - \omega_2 + \lambda) = 0$$
, and $\cos(\omega + \omega_1 - \omega_2 + \lambda) = 0$, and $\cos(\omega + \omega_1 - \omega_2 + \lambda) = 0$

welches also die Bedingungsgleichung für die Parallellität der von der ersten und dritten Seitenfläche reflectirten Strahlen ist.

Theil V.

Nach 25) sind
$$+ \frac{1}{100} (x - x) = \frac{1}{100$$

also

die Gleichungen der drei Seiten der Grundfläche des Prismas. Wei nun nach dem Obigen

tang
$$\omega = \frac{B}{A}$$
, tang $\omega_1 = \frac{B_1}{A_1}$, tang $\omega_2 = \frac{B_2}{A_2}$;
also
$$(\lambda - \omega_1^2) \sin - (\lambda + \omega_2^2) \sin \frac{B_2}{A_2};$$
tang $(360^\circ - \omega) = -\frac{B}{A}$.

$$\tan \left(360^{\circ} - \omega_{1}\right) = -\frac{B_{1}}{A_{1}},$$
 $\tan \left(360^{\circ} - \omega_{2}\right) = -\frac{B_{2}}{A_{2}}$

ist; so kann man nach den Principien der analytischen Geometrie für $360^{\circ}-\omega$, $360^{\circ}-\omega_1$, $360^{\circ}-\omega_2$ die Winkel setzen, die der eine der beiden Theile, in welche die Seiten der Grundfläche der Prismas durch beliebige in denselben angenommene Punkte gethell werden, mit dem positiven Theile der zweiten Axe eines durch einen jeden dieser Punkte gelegten, dem primitiven Systeme paral-lelen Systems einschliesst, indem man diese Winkel von den posi-tiven Theilen der zweiten Axen der in Rede stehenden Systeme an nach den positiven Theilen der ersten Axen hin von 0 bis 360° zählt; und für ω , ω_1 , ω_2 kann man also die Ergänzungen dieser Winkel zu 360° setzen, welche von den positiven Theilen det zweiten Axen an nach den negativen Theilen der ersten Axen hin von 0 bis 360° gezählt werden. Leicht wird aber erhellen, das die goniometrischen Tangenten dieser Winkel immer den goniome trischen Tangenten der von den negativen Theilen der zweiten Axen an nach den positiven Theilen der ersten Axen bin von O bis 360° bis zu denselben Linien gezählten Winkel gleich sind, weshalb man also auch diese letzteren Winkel, wie von nun an fortwälrend geschehen soll, für ω , ω_1 , ω_2 setzen kann. Die der ersten, zweiten und dritten Seite der Grundfläche des

Prismas gegenüberstehenden inneren Winkel dieser Grundfläche wollen wir respective durch O, O, O, bezeichnen, und die Spitze des Winkels O, als Anfang der wyz annehmen. Auch wollen wir uns die positiven Theile der Axen der æ und y so angenommen det-ken, dass man sich, um von dem Winkel O1 durch den Winkel 6 zu dem Winkel O, zu gelangen, nach derselben Richtung bie bewegen muss, nach welcher man sich bewegen muss, um von dem negativen Theile der Axe der y durch den von dem positiven Theile der Axe der x und dem negativen Theile der Axe der y eingeschlossenen rechten Winkel hindurch zu dem positiven Theile der Axe der x zu gelangen.

Alles dieses vorausgesetzt, wird nun leicht erhellen, dass im-

mer entweder

$$\omega = \omega_2 = \Theta_1$$

oder

ist; und eben so leicht wird, wenn man sich durch die Spitze des Winkels O2 ein dem primitiven Systeme paralleles Coordinatensysteme gelegt denkt, erhellen, dass immer, übrigens ohne alle Beziehung zu dem Vorhergebenden, entweder

$$\omega_1 - (\omega \pm 180^\circ) = \Theta_2$$

sich aus dem Vorangehanden, dans, wenn diene Bestingungsgrabe

$$\omega_1 - (\omega \pm 180^\circ) = \Theta_2 - 360^\circ$$

ist. Aus diesen und den vorhergehenden Gleichungen ergiebt sich nun durch Addition, dass, wenn n eine gewisse positive oder negative ganze Zahl bezeichnet, immer

$$\omega + \omega_1 - \omega_2 = \omega + \Theta_1 + \Theta_2 + n \cdot 180^\circ$$
, also, weil

$$\Theta$$
, $+\Theta$, $=180^{\circ}-\Theta$

$$\omega + \omega_1 - \omega_2 = \omega - \Theta + (n+1) \cdot 180^{\circ}$$

Daher ist mit Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander

$$\cos(\omega + \omega_1 - \omega_1) = \pm \cos(\omega - \Theta),$$

$$\sin(\omega + \omega_1 - \omega_2) = \pm \sin(\omega - \Theta);$$

also ebenfalls mit Beziehung der obern und untern Zeichen auf einander -90" -W-19 - 270"

$$\cos(\omega + \omega_1 - \omega_2) \cos \lambda = \pm \cos(\omega - \Theta) \cos \lambda,$$

$$\sin(\omega + \omega_1 - \omega_2) \sin \lambda = \pm \sin(\omega - \Theta) \sin \lambda;$$

und folglich

$$\cos(\omega + \omega_1 - \omega_2) \cos \lambda + \sin(\omega + \omega_1 - \omega_2) \sin \lambda$$

$$= \pm \{\cos(\omega - \Theta) \cos \lambda + \sin(\omega - \Theta) \sin \lambda\},$$

sein anti, nathwendig

Daher verwandelt sich die Bedingungsgleichung 46) in die Bedingungsgleichung

$$47) \cos(\omega - \Theta - \lambda) = 0.$$

Für sin $\lambda = 0$, also cos $\lambda = \pm 1$, wird diese Bedingungsgleichung

48)
$$\cos(\omega - \Theta) = 0$$
.

Weil nach 28) in diesem Falle cos $\beta=0$, also $\beta=90^\circ$ ist, so sind die parallelen einfallenden Strahlen 26) und 31) der Ebene der xz parallel. Da nun die Bedingungsgleichung

all alternation
$$\cos(\omega-\Theta)=0$$

my an alone Vortengelenden entweder

von allen Elementen, durch welche die Lage der parallelen einfallenden Strahlen bestimmt wird, ganz unabhängig ist, so ergiebt sich aus dem Vorhergehenden, dass, wenn diese Bedingungsgleichung erfüllt ist, für alle unter sich und mit der Ebene der zu parallel einfallende Strahlen die von der ersten und dritten Seitenfläche des Prismas reflectirten Strahlen einander parallel sind.

Nehmen wir, alle im Vorhergehenden gemachten Voraussetzungen auch jetzt fortwährend festhaltend, nun noch an, dass die Punkte, von denen die unter sich und mit der Ebene der xz parallel einfallenden Strahlen ausgehen, auf der negativen Seite der Ebene der yz liegen, so wird leicht erhellen, dass die erste Seitenfläche des Prismas von diesen Strahlen unmittelbar, d. h. ohne dass vorher eine andere Seitenfläche des Prismas von denselben geschnitten wird, nur dann getroffen werden kann, wenn

also

ist. Nun ist aber immer O < 180°, also

$$90^{\circ} - \Theta > -90^{\circ}, 270^{\circ} - \Theta < 270^{\circ};$$

und folglich: annun Tom nonde gab goudaited tim alleger

$$-90^{\circ} < \omega - \Theta < 270^{\circ};$$

also, wenn and (0 - what de - 1 and (1) - when

$$\cos(\omega - \Theta) = 0$$

sein soll, nothwendig

$$\omega = (\omega - \omega + 49) \quad \omega = \Theta = 90^{\circ}.$$

Für $\Theta = 90^{\circ}$ muss folglich $\omega = 180^{\circ}$ sein, d. h. die Hypotenuss der rechtwinkligen Grundfläche des Prismas muss mit dem positiven Theile der Axe der y zusammenfallen, wenn für alle unter sich und mit der Ebene der xz parallel einfallende Strahlen die von

der ersten und dritten Seitenfläche des Prismas reflectirten Strahlen

einander parallel sein sollen ').

Wir wollen nun noch den Fall etwas genauer betrachten, wenn die Grundfläche des Prismas ein gleichschenkliges rechtwinkliges Dreieck ist, dessen Hypotenuse mit dem positiven Theile der Axe der y zusammenfallt, indem wir zugleich annehmen, dass der leuchtende Punkt der Mittelpunkt der Sanne ist. In diesem Falle kann offenbar $\omega = 180^{\circ}$, $\omega_1 = 45^{\circ}$, $\omega_2 = 135^{\circ}$ gesetzt werden, und es ist folglich

$$\cos(2\omega - \lambda) = \cos \lambda, \sin(2\omega - \lambda) = -\sin \lambda;$$

$$\cos(2\omega_1 - \lambda) = \sin \lambda, \sin(2\omega_1 - \lambda) = \cos \lambda;$$

$$\cos(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) = -\cos \lambda, \sin(2\omega_2 - 2\omega_1 + \lambda) = -\sin \lambda;$$
also each 29) and 44)

$$\cos \varphi = \cos \lambda \cos \mu,$$
 $\cos \psi = -\sin \lambda \cos \mu,$
 $\cos \chi = -\sin \mu$

$$\cos \varphi_2 = \cos \lambda \cos \mu,$$

$$\cos \psi_2 = \sin \lambda \cos \mu,$$

$$\cos \chi_2 = -\sin \mu.$$

Nehmen wir nun die Ebene der xy horizontal an, denken uns durch den Punkt (pgr) ein dem primitiven Systeme der xyz paralleles System gelegt, und bezeichnen in diesem Systeme die Coordinaten der Sonne, deren Entfernung von dem Punkte (pgr) durch o bezeichnet werden mag, durch ξ, η, ζ; so ist offenbar in völliger Allgemeinheit

$$\xi = \varrho \cos \alpha$$
, $\eta = \varrho \cos \beta$, $\zeta = \varrho \cos \gamma$.

Bezeichnen wir aber den von der Projection der Entfernung q auf der Ebene der ξη mit dem positiven Theile der Axe der ξ eingeschlossenen Winkel, indem wir diesen Winkel von dem positiven Theile der Axe der § an nach dem positiven Theile der Axe der η hin von O bis 360° zählen, durch Ω, und die Höhe der Sonne durch II; so ist offenbar in völliger Allgemeinheit

$$\xi = \varrho \cos \Omega \cos H,$$

 $\eta = \varrho \sin \Omega \cos H,$
 $\zeta = \varrho \sin H;$

also nach dem Vorhergehenden

$$\cos \alpha = \cos \Omega \cos H,$$

$$\cos \beta = \sin \Omega \cos H,$$

$$\cos \gamma = \sin H.$$

der stammere.

ab alimit maximum res gar

^{&#}x27;) Dies ist der im vorhergehenden Aufsatze betrachtete Fall, wenn zugleich O1 = O2 ist. angewent and pumplish nedlemb dead , ave

Daher kann man wegen der Gleichungen 22) offenbar \(\lambda = 2\) μ = H setzen, und hat also nach dem Vorhergehenden die Glechungen thousand senare and that one draw one

$$\cos \varphi = \cos \Omega \cos H,$$

$$\cos \psi = -\sin \Omega \cos H,$$

$$\cos \chi = -\sin H$$

51)
$$\begin{cases} \cos \varphi_2 = & \cos \Omega \cos H, \\ \cos \psi_2 = & \sin \Omega \cos H, \\ \cos \chi_2 = -\sin H. \end{cases}$$

Legt man nun durch das Auge ein dem primitiven Systeme paralleles System, und bezeichnet die 180° nicht übersteigenden Winke, welche die von dem Auge nach der Seite des Prismas hin mit der von dessen erster und dritter Seitensläche reslectirten Strahlen prallel gezogenen Linien mit den positiven Theilen der Axen de in Rede stehenden Systems einschliessen, respective durch φ', ψ', I und g'2, ψ'2, χ'2; so ist offenbar

$$\varphi' = 180^{\circ} - \varphi$$
, $\psi' = 180^{\circ} - \psi$, $\chi' = 180^{\circ} - \chi$

und

$$\varphi'_{2} = 180^{\circ} - \varphi_{2}, \ \psi'_{2} = 180^{\circ} - \psi_{2}, \ \chi'_{2} = 180^{\circ} - \chi_{2};$$

also nach dem Vorhergehenden

$$\begin{array}{cccc}
\cos \varphi' = -\cos \Omega \cos H, \\
\cos \psi' = & \sin \Omega \cos H, \\
\cos \chi' = & \sin H
\end{array}$$

und

$$\cos \varphi'_{2} = -\cos \Omega \cos H,$$

$$\cos \psi'_{2} = -\sin \Omega \cos H,$$

$$\cos \chi'_{2} = \sin H;$$
also immer

$$\varphi' = \varphi'_2, \ \psi' = 180^{\circ} - \psi'_2, \ \chi' = \chi'_2.$$

Für $\Omega = 180^{\circ}$ ist $\psi = 90^{\circ}$, $\psi'_{*} = 90^{\circ}$, also

$$\varphi' = \varphi'_2, \ \psi' = \psi'_2, \ \chi' = \chi'_2;$$

und die beiden von dem Auge aus den beiden reflectirten Strables parallel gezogenen Linien fallen daher in diesem Falle mit einab der zusammen.

Der Einfachheit wegen wollen wir nan den positiven The der Axe der y uns so angenommen denken, dass man sich, m von dem positiven Theile der Axe der x durch den Coordinates winkel hindurch zu dem positiven Theile der Axe der y zu gelatgen, bach derselben Richtung hin bewegen muss, nach welcher sich die Sonne am Himmel bewegt, und die Werthe von Q und H für die sich in der Ebene der an befindende Sonne durch Q und H selbst, die Werthe dieser Grössen für die Sonne vor und nach ihrem Durchgange durch die Ebene der æs in der Nähe derselben aber respective durch 1=1, 8=-1, 6,

$$\Omega$$
(4), Ω (3), Ω (2), Ω (1); Ω (4), Ω (5), Ω (6), Ω (1); Ω (1)

und fulglich

und

$$\Omega_1, \ \Omega_2, \ \Omega_1, \ \Omega_4, \ldots;$$
 $H_1, \ H_2, \ H_3, \ H_{4,3}, \ldots$

bezeichnen.

Ist, dies vorausgesetzt, die Ebene der an die Ebene des Meri k_i con $k \to k_0$ and $(2\omega_i - k) = q^i - n - \frac{1}{n} = k_0$ and k_0

Ist dagegen die Ebene der &z nicht die Ebene des Meridians, so ist entweder 4 200 x 300 m -- v ==

oder

Hieraus sieht man, dass in dem ersten Falle, wenn nämlich die Ebene der xz die Ebene des Meridians ist, der absolute Werth des Productes sin Ω cos H sich nach beiden Seiten der Ebene der xz hin von Null an am Stärksten ändert, so dass sich also auch in diesem Falle die beiden einander zu 180° ergänzenden Winkel ψ' und ψ'_2 nach beiden Seiten der Ebene der xz hin von 90° an am Stärksten ändern werden, weshalb also diesem Falle die Rephablitungen die größer Geneuisch eit gebar in diesem Falle die Beobachtungen die grösste Genauigkeit gewähren werden.

Wir wollen nun noch die primitiven Coordinaten p", q", r" des von der dritten Seitenfläche des Prismas reflectirten Strahls mit der ersten Seitenfläche bestimmen. Die Gleichungen der drei Seitenflächen sind, wenn wir die Hypotenuse der Grundfläche des Prismas durch a bezeichnen:

$$x=0, x+y-a=0, x-y=0$$
*).

e) M. s. den vorhergebenden Aufsatz.

Also ist

$$A = 1, B = 0, C = 0;$$

 $A_1 = 1, B_1 = 1, C_1 = -\sigma;$
 $A_2 = 1, B_3 = -1, C_3 = 0;$

und folglich

$$k_1 = \frac{q' - a}{\sin \lambda + \cos \lambda}, \ k_2 = k_1 - \frac{q'}{\sin \lambda - \cos \lambda};$$

also

$$k_1-k_2=\frac{q'}{\sin \lambda-\cos \lambda}$$

Hieraus ergiebt sich

$$k_1 \cos \lambda + k_2 \cos(2\omega_1 - \lambda) = q' - \alpha - \frac{q' \sin \lambda}{\sin \lambda - \cos \lambda'}$$

$$k_1 \sin \lambda + k_2 \sin(2\omega_1 - \lambda) = q' - \alpha - \frac{q' \cos \lambda}{\sin \lambda - \cos \lambda'}$$

Weil nun p''=0 ist, so ergiebt sich mittelst der ersten der Glichungen 45) leicht

$$r'' = r' + a \sec \lambda \tan \mu$$
,

und mittelst der zweiten der Gleichungen 45) ergiebt sich dem ferner

$$g'' = a - q' - a \tan \lambda$$
.

Also ist nach dem Obigen

54)
$$\begin{cases} p'' = 0, \\ q'' = a - q' - a \operatorname{tang} \Omega, \\ r'' = r' + a \operatorname{sec} \Omega \operatorname{tang} H. \end{cases}$$

Für $\Omega = 180^{\circ}$ ist q' = a - q'. Setzt man $\frac{1}{2}s + q'$, $\frac{1}{2}s + q'$ is q', q'', d. h. nimmt man die Mitte der Hypotenuse der Grundlich des Prismas als Anfang der Coordinaten an, so wird im vorliege den Falle q'' = -q', welches ein leicht zu deutendes Results is

[&]quot;) Man hat hierbei zu bemerken, dass im vorliegenden Falle p'=0 it.

(Axe der 2), weiche mit der Axe der ereine Alempenn zu er Vrinkel = o bilder; (der Winkel er ist von dem ponitiven The der resten Abseissenann aus auch des Seine der ponitiven Ordina bin gegenhaut), die Christian, untelle men durch Ausführung

not Substitution and Ordering der Glieder nach den Pateness wind e arbild, mil barra fox XX chairh (F), like die Citte direch (F), tige die Orgent NXX angedenretewarden.

ine Aufgabe aus der analytischen Geometrie.

Von dem

Herrn Professor C. G. Wunder

an der Königl. Sächs. Landesschule St. Afra zu Meissen.

1. In dem Aten Hefte des 2ten Theiles des Archives befindet h (S. 419. f.) eine Auflösung der Aufgabe: Es ist irgend ein gelschnitt und ein Punkt gegeben. Ziehet man durch m Punkt gerade Linien, welche den Kegelschnitt in ei Punkten durchschneiden; so fragt es sich, auf welem geometrischen Orte die Halbirungspunkte der von m Kegelschnitte begränzten Stücke der letzteren lien? Veranlasst durch die von dem Herrn Herausgeber des Arves am Schlusse dieses Aufsatzes gegebene Nachschrift habe ich e andere von der allgemeinen Gleichung der Livien des zweiten des ausgehende Behandlung dieser Aufgabe versucht, welche ich mittheile. Der Kürze und Klarheit wegen halte ich für nög, der Auflösung der Aufgabe selbst folgende allgemeine Bemerngen über die Gleichungen der Kegelschnitte vorauszuschicken.

2. Wenn p der Parameter einer Parabel, 2a die grosse oder

upt-Axe, 2b die kleine oder Neben-Axe einer Ellipse oder Hybel bezeichnet, und a:b=r:s gesetzt wird, wo nun r und s ne Zahlen bedeuten; so hat man bekanntlich als einfachste Gleiungen

für die Parabel:
$$y^2 - px = 0$$
 (1)
für die Ellipse: $r^2y^2 + s^2x^2 - r^2b^2 = 0$ (II)
für die Hyperbel: $r^2y^2 - s^2x^2 + r^2b^2 = 0$ (III)

esenkrechten Coordinaten x, y beziehen sich auf die Axen des gelschnittes, und haben als Aufangspunkt bei der Parabel den heitel der Axe, bei der Ellipse und Hyperbel den Mittelpunkt des gelschnittes; dieser Aufangspunkt sei immer durch K bezeichnet. Erans erhält man die allgemeinste Form der Gleichung für irgend en Kegelschnitt zwischen senkrechten Coordinaten t und u, wenn u x = t cos $\varphi - u$ sin $\varphi + \beta$, y = t sin $\varphi + u$ cos $\varphi + u$ subtuirt, wo nämlich die Coordinaten t und u sich beziehen auf en Aufangspunkt z, dessen auf die ursprünglichen (in obigen eichungen vorausgesetzten) Coordinatenaxen sich beziehenden Ordinaten $x = \beta$ und y = u sind, und auf eine Abscissenaxe

(Axe der t), welche mit der Axe der ersten Abscissen x einen Winkel $=\varphi$ bildet; (der Winkel φ ist von dem positiven Theile der ersten Abscissenaxe aus nach der Seite der positiven Ordinate hin gerechnet). Die Gleichung, welche man durch Ausführung die ser Substitution und Ordnung der Glieder nach den Potenzen von ω und t erhält, soll kurz für die Parabel durch (P), für die Ellipse durch (E), für die Hyperbel durch (H) angedeutet werden.

durch (E), für die Hyperbel durch (H) angedeutet werden.

3. Die allgemeine Gleichung des 2teu Grades zwischen zwi

senkrechten Coordinaten w und t hat die Form:

$$Au^2 + Btu + Ct^2 + Du + Et + F = 0 \dots (\mathfrak{A}).$$

Insofern nun dieselbe eine Parabel, oder eine Ellipse, oder eine Hyperbel ausdrückt, sind ihre Coefficienten gleich zu setzen deue der Gleichung (P), oder der Gleichung (E), oder der Gleichung (H). Sieht man die Gleichung (M) als identisch mit der Gleichung (P) an, so ergiebt sich: $4AC = 4\sin \varphi^2 \cos \varphi^2 = B^2$. Betrachte man die Gleichung (M) als einerlei mit der Gleichung (E), so findt man $4AC = (r^2 - s^2)^2 \sin 2\varphi^2 + 4r^2s^2$, $B^2 = (r^2 - s^2)^2 \sin 2\varphi^2$, also $4AC > B^2$. Setzt man endlich die Coefficienten die Gleichung (M) gleich denen der Gleichung (M), so ist $4MC = (r^2 + s^2)^2 \sin 2\varphi^2 - 4r^2s^2$, $B^2 = (r^2 + s^2)^2 \sin 2\varphi^2$, also $4MC > B^2$. Demnach wird die Gleichung (M) nur dann eine Parabet vorstellen können, wenn $4AC = B^2$, eine Ellipse, wenn $4AC > B^2$, eine Hyperbel, wenn $4AC < B^2$ ist.

> B^2 , eine Hyperbel, wenn $4AC < B^2$ ist. 4. In der Voraussetzung, dass (A) mit (P) identisch ist, die (A) eine Parabel bezeichnet, findet man ferner sin $2\varphi = B$; dage gen ergiebt sich sin $2\varphi = \frac{B}{\sqrt{(A-C)^2 + B^2}}$, wenn die Gleichne (A) eine Ellipse oder Hyperbel ausdrücken, also mit (E) oder (M)

identisch sein soll.

Bezeichnet i die Ordinate (u), & die Abscisse (t) des ursprünzlichen Anfangspunktes K, bezogen auf die Coordinatenaxen de neuen Systemes; so findet sich, wenn (21) eine Parabel ausdrückt

(1)
$$\begin{cases} i = \frac{-AD^2VC + 2ADEVA + E^2(2A + C)VC - 4FVC}{4(DVC - EVA)} \\ k = -\frac{D^2(1 + C)VA - E^2CVA + CDEVC - 4FVA}{4(DVC - EVA)} \end{cases}$$

Wenn aber (21) eine Ellipse oder Hyperbel bezeichnet, so ist:

(II)
$$i = \frac{BE - 2CD}{4AC - B^2}, \quad k = \frac{BD - 2AE}{4AC - B^2}.$$

Durch φ , i und k wird die Lage der Axen des Kegelschuittes φ gen die Axen der Coordinaten ψ und ξ , und für die Parabel die Lage ihres Scheitels, für die Ellipse und Hyperbel die Lage de Mittelpunktes bestimmt. Ebenso findet man durch Gleichsetzund der entsprechenden Coefficienten die allgemeinen Formeln zur φ stimmung des Parameters oder der Axen des Kegelschnittes durch die Coefficienten der Gleichung ($\mathfrak A$), nämlich:

für die Parabel: (III) $p = D \lor C - E \lor A$;

für die Ellipse: glambett att a dennte verbude, pro vala nure torie de

(IV)
$$\frac{r}{s} = \frac{a}{b} = \frac{V \overline{AAC - B^2}}{A + C - V (A - C)^2 + B^2}$$

(V)
$$a^2 = \frac{CD^2 + AE^2 - 2BDE - (4AC - B^2)F}{(4AC - B^2)\left[\frac{1}{2}(A + C) - \frac{1}{2}V\overline{(A - C)^2 + B^2}\right]}$$

(VI)
$$b^2 = \frac{CD^2 + AE^2 - 2BDE - (4AC - B^2)F}{(4AC - B^2)[\frac{1}{2}(A + C) + \frac{1}{2}\sqrt{(A - C)^2 + B^2}]}$$

für die Hyperbel:
$$(VII) \ \frac{r}{s} = \frac{a}{b} = \frac{\sqrt{B^2 - 4AC}}{-\frac{1}{2}(A+C) + \frac{1}{2}\sqrt{(A-C)^2 + B^2}}$$

(VIII)
$$a^2 = \frac{CD^2 + AE^2 - 2BDE + (B^2 - AAC)F}{(B^2 - AAC)\left[-\frac{1}{2}(A + C) + \frac{1}{2}\sqrt{(A - C)^2 + B^2}\right]}$$

(1X)
$$b^2 = \frac{CD^2 + AE^2 - 2BDE + (B^2 - AAC)F}{(B^2 - AAC)\left[\frac{1}{2}(A + C) + \frac{1}{2}V(A - C)^2 + B^2\right]}$$

5. ludem wir uns nun zu unserer Aufgabe wenden, setzen wir für immer fest, dass der gegebene Punkt durch Z, seine auf die Axen des Kegelschnittes und bei der Parabel auf den Scheitel der Axe, bei der Ellipse und Hyperbel auf den Mittelpunkt als Aufangspunkt sich beziehenden Coordinaten durch a und β, der Scheitel der Parabel aber, so wie der Mittelpunkt der Ellipse und Hy-perbel durch K bezeichnet werde. Ferner nehmen wir an, was offenbar verstattet ist, der gegebene Kegelschnitt sei ausgedrückt durch eine Gleichung zwischen rechtwinklichen Coordinaten a und t, für welche der gegebene Punkt Z der Anfangspunkt ist; die Gleichung (A) in §. 3. kann also im Allgemeinen die Gleichung des gegebenen Kegelschnittes vorstellen, und jede durch Z gelegte gerade Linie wird nun bezeichnet durch die Gleichung:

$$u = Pt \dots$$
 (1)

Durch Verbindung der Gleichungen (A) und (1) findet man für die Coordinaten der Punkte, in welchen eine solche gerade Linie den Kegelschnitt schneidet, die Werthe:

$$t = -\frac{DP + E}{2(AP^2 + BP + C)} \pm \frac{\sqrt{(DP + E)^2 - 4(AP^2 + BP + C)F}}{2(AP^2 + BP + C)}$$

$$v = -\frac{(DP + E)P}{2(AP^2 + BP + C)} \pm \frac{P\sqrt{(DP + E)^2 - 4(AP^2 + BP + C)F}}{2(AP^2 + BP + C)F}.$$

Der rationale Theil des Werthes von t bezeichnet die Abscisse, des Werthes von z die Ordinate des Punktes, in welchem der zwischen den Kegelschnitt fallende Abschnitt der geraden Linie halbirt wird; deutet man also die Abscisse durch t', die Ordinate durch u' au, so hat man die Gleichungen:

(2)
$$t' = -\frac{DP + E}{2(AP^2 + BP + C)}$$
 and (3) $u' = -\frac{(DP + E)P}{2(AP^2 + BP + C)}$

Die Werthe von t' und u' ändern sich mit dem Werthe von P; eliminirt man aber P aus den Gleichungen (2) und (3), so drückt das Resultat die Beziehung zwischen den beiden Coordinaten jedes solchen Punktes aus, welcher den zwischen den Kegelschnitt fallenden Abschnitt der geraden Linie halbirt, die durch diesen Punkt selbst und den Punkt Z gelegt wird; das Resultat ist also die Gleichung der gesuchten Curve. Entwickelt man die Gleichungen (2) und (3), ordnet die Glieder nach Potenzen von P, und subtrahirt sie von einander, nachdem man ein Mat (2) durch $(Au' + \frac{1}{2}D)$, (3) durch At', und dann (2) durch Cu', (3) durch (Ct' + E) multiplicirt hat; so erhält man leicht zwei Gleichungen, davon jede nur die erste Potenz von P enthält. Durch Elimination der Grösse P aus diesen letzten Gleichungen erhält man ein Resultat, welches, nach Potenzen von u' und t' geordnet, durch (AE2+CD2-BDE) theilbar ist; so gelangt man zuletzt, wenn die Accente von w und t weggelassen werden, zu der Gleichung:

$$Au^2 + Btu + Ct^2 + \frac{1}{2}Du + \frac{1}{2}Et = 0 \dots (B)$$

welches die Gleichung der gesuchten Curve ist.

6. Durch Betrachtung der Gleichung (B) ergiebt sich Fol-

gendes:

I. Da die drei ersten Coefficienten der Gleichung (B) ganz dieselben sind, als in der Gleichung (A), und nach §. 3. nur von diesen die Art des durch die Gleichung ausgedrückten Kegelschnittes abhängt; so ist die neue Curve immer ein Kegelschnitt von derselben Art, als der gegebene.

II. Dieser neue Kegelschnitt, der nun immer der zweite genannt werden soll, gehet allezeit durch den Punkt Z; denn in der Gleichung (B) fehlt das beständige Glied.

III. Die Axen des zweiten Kegelschuittes sind immer parallel mit den Axen des gegebenen; denn die Formeln zur Bestimmung des Winkels \varphi geben für die beiden Gleichungen (21) und (B) ganz dieselben Werthe (vergl. §. 4.).

IV. Wenn der erste Kegelschnitt eine Ellipse oder Hyperbel ist, so liegt der Mittelpunkt des zweiten Kegelschnittes immer in der Mitte der geraden Livie, welche die Punkte Kund Z verbindet; denn sind i' und k' die Coordinaten des Mittelpunktes des zweiten Kegelschnittes, so findet

man nach §. 4.: $i' = \frac{1}{2}i$, $k' = \frac{1}{2}k$. V. 1st der erste Kegelschnitt eine Parabel, so ist der Parameter der zweiten Parabel die Hälfte des Parameters der ersten (folgt aus §. 4. III., weil $D' = \frac{1}{2}D$, $E' = \frac{1}{2}E$ ist, wenn D', E' Coefficienten der Gleichung (\mathfrak{B}) bezeichnen); ist er aber eine Ellipse oder Hyperbel, so ist das Verhältniss der beiden Axen, also auch die Excentricität tät in dem zweiten Kegelschnitte dieselbe als im ersten (folgt aus §. 4. IV. und VII.).

7. Offenbar ist es willkührlich, welche Lage man den Axen der Coordinaten u und t geben will, wenn nur Z als Anfangspunkt genommen wird. Um daher die weiteren Betrachtungen zu vereinfachen, darf man annehmen, dass die Axen der Coordinaten w und t parallel seien den ursprünglichen Axen der y und x, d. i. den Axen des Kegelschnittes, in welchem Falle g=0 ist. Hierdurch erhält man nach §. 2. als Gleichung des ersten gegebenen Kegel-

für die Parabel:

$$u^2 + 2\alpha u - pt + \alpha^2 - p\beta = 0 \dots (\mathfrak{P})$$

für die Ellipse:

für die Ellipse:
$$r^2u^2 + s^2t^2 + 2\alpha r^2u + 2\beta s^2t + r^2\alpha^2 + s^2\beta^2 - r^2\delta^2 = 0 \dots (\mathfrak{E})$$

für die Hyperbel! /) annamical et den bei eilenben erhand en bee

$$r^2u^2 - s^2t^2 + 2ar^2u - 2\beta s^2t + r^2a^2 - s^2\beta^2 + r^2b^2 = 0 \dots (5)$$

Wie diese drei Gleichungen enthalten sind in der allgemeinen Gleichung (21) (§. 3.), so soll der zweite Kegelschnitt überhaupt ausgedrückt sein durch die Gleichung:

$$A'u^2 + B'tu + C't^2 + D'u + E't + F' = 0 \dots (\mathfrak{C})$$

so dass also nach der Gleichung (B) in §. 5. immer ist:

$$A' = A$$
, $B' = B$, $C' = C$, $D' = \frac{1}{2}D$, $E' = \frac{1}{2}E$, $F' = 0$.

Ehenso sollen die Buchstaben a', b', r', s', p', i', k' dieselbe Bedeutung in Beziehung auf den zweiten Kegelschnitt haben, als die

entsprechenden a, b, r, s, p, i, k für den ersten. 8. Ehe wir uns zu den besonderen Arten der Kegelschnitte wenden, mögen noch die allgemeinen Formeln für die Coordinaten der Punkte angegeben werden, in welchen der erste Kegelschnitt von dem zweiten geschnitten wird. Man erhält dieselben durch Verbindung der Gleichungen (A) und (B), nämlich:

$$t = \frac{(BD - 2AE)F \pm D\sqrt{F\sqrt{(B^2 - hAC)F + M^2}}}{M^2} \dots (I)$$

$$u = \frac{(BE - 2CD)F \mp E\sqrt{F\sqrt{(B^2 - hAC)F + M^2}}}{M^2} \dots (II)$$

wo $M^2 = AE^2 + CD^2 - BDE$ gesetzt ist.

9. Sei nun zuerst der gegebene Kegelschnitt, also auch der weite eine Parabel. Die erste Parabel wird durch die Gleichung 6) §. 7. ausgedrückt, so dass also hier A = 1, B = 0 = C, $B=2\alpha$, E=-p, $F=\alpha^2-p\beta$ ist. Demnach hat man für die tweite Parabel A'=1, B'=0=C', $D'=\alpha$, $E'=-\frac{1}{2}p$, F'=0.

In bekannt ist, weiter nach §. 4. 1.:

(1)
$$i' = -\frac{1}{2}a;$$
 (11) $k' = -\frac{a^2}{2p}.$

Aus (I) ergiebt sich, dass die Axe der zweiten Parabel, welche rallel mit der Axe der ersten ist (§. 6. III.), durch die Mitte Verbindungslinie KZ geht. Hierdurch mit Rücksicht auf (II) was sehr leicht der Scheitel der zweiten Parabel gefunden.

10. Für die Schneidungspunkte der beiden Parabeln sind u

§. 8. die Coordinaten:

$$u = \pm \sqrt{a^2 - p\beta}, \quad t = \frac{a^2 - p\beta}{\frac{1}{2}p} \pm \frac{a\sqrt{a^2 - p\beta}}{\frac{1}{2}p},$$

welche Werthe immer möglich sind, wenn $\alpha^2 - p\beta > 0$, d. i. we Z ausserbalb der ersten Parabel liegt. Bei $\alpha^2 - p\beta = 0$ berüh sich beide Parabeln in dem Punkte Z. Da die Ordinaten die Schneidungspunkte absolut gleiche aber entgegengesetzte Werhaben; so muss die Verbindungslinie derselben, d.i. die gemeinsa Schne beider Parabeln durch die Abscissenaxe (Axe der t) hall werden. Hieraus folgt wieder nach einer bekannten Eigensch der Parabel, dass die gerade Linie, welche die zweite Parabel dem Punkte Z berührt, und ebenso die gerade Linie, welche erste Parabel in dem Punkte berührt, wo die erste Parabel von Axe der t geschnitten wird, parallel sein muss mit der Verh dungslinie jener Schneidungspunkte. Dasselbe findet man auch folgende Weise. Seien L und N jene beiden Schneidungspunkt so dass für L die Coordinaten $u_1 = \sqrt{u^2 - p\beta}$ und $t_1 = \frac{a^2 - b^2}{\frac{1}{2}p}$, für N aber $u_2 = -\sqrt{u^2 - p\beta}$ und $t_2 = \frac{a^2 - b^2}{\frac{1}{2}p}$ sind. Da nun $\frac{u_1 - u_2}{t_1 - t_2} = \frac{p}{2a}$ ist, so hat man für durch L und N gehende gerade Linie die Gleichung:

$$u-u_1=\frac{p}{2a}(t-t_1)\ldots (1)$$

Nach der bekannten Eigenschaft der Parabel findet man für Gerade, welche die zweite Parabel im Punkte Z berührt, zunäc die Gleichung: $u = \frac{i}{2k}t$; setzt man nun hier die oben (§. 9.) fundenen Werthe für i' und k', so erhält man für diese Tange die Gleichung:

$$u = \frac{p}{2a}t \dots (2)$$

Für den Punkt θ , in welchem die erste Parabel von der A der t geschnitten wird, sind die auf die Axe und den Scheitel die ser Parabel bezogenen Coordinaten $y'=\alpha$, $x'=\frac{\alpha^2}{p}$; daher ergie sich für die Gerade, welche die erste Parabel in θ berührt, Gleichung: $u=\frac{y'}{2x'}[t-(x'-\beta)]$, d. i. durch obige Werthe:

$$u = \frac{p}{2\alpha} \left[t - \left(\frac{\alpha^2}{p} - \beta \right) \right] \dots (3)$$

Da nun in allen drei Gleichungen (1), (2), (3) der Coefficient on ℓ derselbe $=\frac{p}{2a}$ ist, so folgt hieraus, dass die geraden Linien, welche diesen Gleichungen entsprechen, sämmtlich unter einander arallel sind.

11. Wenn Z ansserhalb der ersten Parabel liegt, dso $\alpha^2 - p\beta > 0$ ist, so wird die erste Parabel von der eraden Linie ZL in L, von der geraden Linie ZN in V berührt. Wenn wieder w_1 und t_1 die Coordinaten des Punkes L bezeichnen, so hat man für die gerade Linie ZL die Gleidung: $w = \frac{u_1}{t_1}t_1$, oder zwischen Coordinaten x_1 , y_1 auf den Anfangsmakt K und die Axe der Parabel bezogen, und wenn man für $\frac{u_1}{t_1}$ den aus §. 10. sich ergebenden Werth substituirt:

$$y-\alpha=\frac{\alpha-\sqrt{\alpha^2-p\beta}}{2\beta}(x-\beta).$$

Für y=0 findet man hieraus für x den Werth: $x=-\frac{(\alpha+\sqrt{\alpha^2-p\beta})^2}{p}$. Da aber für den Punkt L die auf die Axe der ersten Parabel bezogene Ordinate $=\alpha+\nu_1=\alpha+\sqrt{\alpha^2-p\beta}$ is, so wird für denselben Punkt die Abscisse, auf der Axe vom Scheitel aus genommen, ausgedrückt durch $\frac{(\alpha+\sqrt{\alpha^2-p\beta})^2}{p}$. Verteicht man dieses mit obigem Werthe von x, d. i. mit der Abscisse des Punktes, in welchem die Axe der Parabel von ZL gewindten wird, so ergiebt sich aus der Natur der Parabel, dass in L von ZL berührt wird. Ganz äholich ist der Beweis für L Linie ZN.

12. Wenn der gegebene Punkt Z auf der ersten Parabel legt, also $\alpha^2 - p\beta = 0$ ist, so hat man für den Scheitel der zweim Parabel nach §. 9. die Coordinaten $i' = -\frac{1}{2}\alpha$, $k' = -\frac{1}{2}\beta$; is Scheitel der zweiten Parabel liegt also dann in der Mitte der Isbindungslinie der Punkte K und Z. Leicht erkenut man nun nach das Umgekehrte als richtig: wenn man von irgend einem Imkte einer Parabel beliebig viele Sehnen zieht, und jede Sehne mein ihrer eignen Grösse gleiches Stück verlängert, so liegen he Endpunkte dieser Verlängerungen wieder auf einer Parabel, kenn Parameter das Doppelte von dem Parameter der ersten Parabel ist; die Axen beider Parabeln sind parallel, und der Scheitel ut zweiten ist der Endpunkt der Verlängerung von der Sehne, wilche nach dem Scheitel der ersten gezogen ist; in dem Punkte Z berühren sich beide Parabeln (vergl. §. 10.).

13. Sei nun der gegebene Kegelschnitt eine Ellipse, also auspirückt durch die Gleichung (E) in §. 7.; demnach ist jetzt $A = r^3$, B = 0, $C = s^2$, $D = 2ar^2$, $E = 2\beta s^2$, $F = r^2a^2 + s^2\beta^2$ r^2b^2 , daher für den zweiten Kegelschnitt, ebenfalls eine Ellipse, r^2 , B' = 0, $C' = s^2$, $D' = ar^2$, $E' = \beta s^2$, F' = 0, folglich leichung dieser Ellipse:

in wedenen der von Z auf die grasse Ane gefalter Per-

Die Lage des Mittelpunktes und der Axen der zweiten Elliges sind nach §. 6. III. und IV. schon bestimmt; für die Grösse der Axen hat man jetzt nach §. 4. V. und VI.:

$$a^{i2} = \frac{r^2 \alpha^2 + s^2 \beta^2}{4s^2} = \left(\frac{r}{s} \cdot \frac{\alpha}{2}\right)^2 + \left(\frac{\beta}{2}\right)^2 \dots$$
 (I)

$$U^{2} = \frac{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}{4r^{5}} = \left(\frac{\alpha}{2}\right)^{2} + \left(\frac{s}{r} \cdot \frac{\beta}{2}\right)^{2} \dots (II)$$

Der Parameter p' der zweiten Ellipse ist daher

$$p' = \frac{2b'^2}{a'} = \frac{s}{r} \sqrt{a^2 + (\frac{s}{r}\beta)^2} \dots$$
 (III)

14. Sind wieder L und N die Schneidungspunkte der beide Ellipsen, u, und t_1 für L, u_2 und t_2 für N die Coordinaten, wiesetzt man der Kürze wegen $r^2\alpha^2 + s^2\beta^2 - r^2b^2 = m^2$, also r^{t_2} $s^2\beta^2 = m^2 + r^2b^2 = m^2 + s^2\alpha^2$; so ist nach §. S.:

$$u_{1} = \frac{-\alpha m^{2} - sb\beta m}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}, \quad t_{1} = \frac{-\beta m^{2} + r\alpha am}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}$$

$$u_{2} = \frac{-\alpha m^{2} + sb\beta m}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}, \quad t_{2} = \frac{-\beta m^{2} - r\alpha am}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}$$
(I)

Daher für dieselben Punkte die Coordinaten y, x, y, x, 11 den Mittelpunkt und die Axen der ersten Ellipse bezogen:

$$y_{1} = \frac{r^{2}h^{2}\alpha - sh\beta m}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}, \quad x_{1} = \frac{s^{2}\alpha^{2}\beta + r\alpha\alpha m}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}$$

$$y_{2} = \frac{r^{2}h^{2}\alpha + sh\beta m}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}, \quad x_{2} = \frac{s^{2}\alpha^{2}\beta - r\alpha\alpha m}{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}$$
(II)

Bral

it du

hech

Diese doppelten Werthe werden gleich, d. h. die Punkte L wid I fallen in einen zusammen, in welchem die Ellipsen sich berührt wenn m=0, d. i. wenn $r^2\alpha^2+s^2\beta^2=r^2b^2=s^2\alpha^2$ ist, also we Punkt Z auf der ersten Ellipse selbst liegt; es wird dann y=0, $x_1=x_2=\beta$. Unmöglich aber werden beide Werthe, wente $x^2\alpha^2+s^2\beta^2 < r^2b^2$, also $\alpha < \frac{s}{r}\sqrt{a^2-\beta^2}$ ist, d. h. wenn in

gegebene Punkt Z innerhalb der ersten Ellipse liegt.

15. Durch Benutzung obiger Werthe für y_1 , x_1 , y_2 , x_1 hält man für die durch Z und N gehende Gerade die Gleichung $y = -\frac{s^2\beta}{r^2\alpha}x + \frac{b^2}{\alpha}$. Für y = 0 findet sich hiernach $x = \frac{r^N}{r^N}$ Hieraus ergiebt sich nach einer bekannten Eigenschaft in Ellipse, dass die Linie LN die verlängerte grosse Axe der erste Ellipse in demselben Punkte schneidet, in welchem diese Axe geschnitten wird von einer Tangente der ersten Ellipse, deren berührungspunkt die Abscisse $=\beta$ hat; es ist dieses einer der Punkte in welchen der von Z auf die grosse Axe gefällte Perpendikel erste Ellipse schneidet, wenn nur $\beta < \alpha$ ist.

 Legt man durch Z eine gerade Linie (λ) parallel mit LN, so findet man mit Rücksicht auf die Gleichung der Linie LN (§. 15.) für (λ) die Gleichung:

$$y = -\frac{s^2 \beta}{r^2 \alpha} x + \frac{r^2 \alpha^2 + s^2 \beta^2}{r^2 \alpha} \dots \quad (1)$$

Oder wenn man den Mittelpunkt R der zweiten Ellipse als Anfangspunkt, die Axen dieser Ellipse als Coordinatenaxen annimmt, und die darauf sich beziehenden Coordinaten durch 'y und 'x bewichnet, so erhält man für (λ) die Gleichung:

$$y = -\frac{s^2 \beta}{r^2 a} x + \frac{r^2 a^2 + s^2 \beta^2}{2r^2 a} \dots$$
 (II)

Setzt man in dieser letzten Gleichung y=0, so findet man für den Punkt, in welchem die verlängerte grosse Axe der zweiten Ellipse von (λ) geschnitten wird, den Werth der Abscisse: $x=\frac{r^2\alpha^2+\kappa^2\beta^2}{2s^2\beta}=\frac{\alpha_2^2}{\frac{1}{2}\beta}$ (vergl. §. 13. I.). Da aber $\frac{1}{2}\beta$ die Abscisse des Punktes Z der zweiten Ellipse ist, durch welchen die Linie (A) gehet, so ergiebt sich aus dem hier gefundenen Werthe von z auch der schon vorhin benutzten Eigenschaft der Ellipse, dass die weite Ellipse von der Linie (λ) in Z berührt wird. Dem nach ist die gemeinsame Sehne beider Ellipsen mit der dem linkte Z zugehörigen Tangente der zweiten Ellipse arallel, und wird folglich durch die gerade Linie KZ albirt.

17. Für die Punkte G und G', in welchen die erste Ellipse van der Geraden KZ geschnitten wird, findet man leicht die Coormaten $y=\pm \frac{rb\alpha}{\sqrt{r^2\alpha^2+s^2\beta^2}}$, $x=\pm \frac{rb\beta}{\sqrt{r^2\alpha^2+s^2\beta^2}}$. Daher wird de durch einen dieser Punkte, z. B. durch G gehende gerade Linie, welche parallel ist mit der gemeinsamen Sehne LN, ausgedrückt dirch die Gleichung $y=-\frac{s^2\beta}{r^2\alpha}x+\frac{b}{r\alpha}\sqrt{r^2\alpha^2+s^2\beta^2}$. Setzt man wier wieder y=0, so findet man für den Punkt, in welchem diese länie die verlängerte grosse Axe der ersten Ellipse schneidet, die Abscisse:

$$x = \frac{rb\sqrt{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}}{s^{2}\beta} = \frac{a\sqrt{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}}{s\beta} = a^{2} : \frac{rb\beta}{\sqrt{r^{2}\alpha^{2} + s^{2}\beta^{2}}}.$$

Ba aber $\frac{rh\beta}{r^2\alpha^2 + s^2\beta^2}$ die Abscisse des Punktes G der Ellipse ist, urch welchen die betrachtete gerade Linie gehet, so ergieht sich mis dem hier gefundenen Werthe von α, dass diese Gerade die blipse in G berührt, Aehnliches gilt von der durch den anderen Punkt G' gelegten Parallele mit LN. Immer also sind die Punkten Z und K zugehörigen Taugenten der zwei-Ellipse parallel mit den Tangenten der ersten für unkte, in welchen die erste Ellipse von der geran Linie KZ geschnitten wird; und wenn Z ausserder ersten Ellipse liegt, also beide Ellipsen sich

24

schneiden, so ist auch die ihnen gemeinsame Sehne p

rallel mit jenen Tangenten.

18. Wenn Z ausserhalb der ersten Ellipse liegt, und β ist, so ergiebt sich aus §. 15. und §. 17. ein leichtes Verfahren, Schneidungspunkte L und N beider Ellipsen zu finden, ohne de

die zweite Ellipse construirt zu werden braucht.

19. Liegt Z ausserhalb der ersten Ellipse, so wi letztere von der geraden Linie ZL in L, von ZN in berührt. Durch die Coordinaten des Punktes L, x_1 und (§. 14. 11.) findet man, weil $r^2\alpha^2 + s^2\beta^2 = m^2 + r^2b^2 = r^2a^2$ ist, für die Linie ZL die Gleichung: $y - \alpha = \frac{sb\beta + \alpha m}{\beta m - ra\alpha}(x - rac)$ Für y = 0 erhält man hieraus: $x = \frac{ra\alpha^2 + sb\beta^2}{sb\beta + \alpha m} = \frac{r^2\alpha^2\alpha^2 + rs\alpha}{rsab\beta + rac} = \frac{a^2 \cdot \frac{s^2\alpha^2\beta + racm}{r^2\alpha^2 + s^2\beta^2}}{r^2\alpha^2 + rsab}$, woraus die Richtigkeit der Behauptung in ZL folgt. Achnlich ist der Beweis für ZN.

20. Wenn der Punkt Z auf der gegebenen Ellipse liegt, al $r^2\alpha^2 + s^2\beta^2 = r^2\delta^2 = s^2\alpha^2$ ist, so findet man aus den Form (I) und (II) in §. 13. leicht, dass dann die Axen der zweit Ellipse beziehungsweise gleich sind den Hälften dAxen der ersten Ellipse. Da dieses gilt, welcher Punkt of Umfanges der ersten Ellipse für Z genommen werden mag, so fonebenhei hieraus auch, dass eine Ellipse, deren Axen heziehung weise gleich sind den Hälften der Axen einer anderen Ellipse, immer in diese andere so gelegt werden kann, dass sie durch der Mittelpunkt gehet, dieselbe in einem gegebenen Punkte berüh und ihre Axen den gleichnamigen Axen der anderen Ellipse par lel sind.

21. Durch Umkehrung des Vorausgehenden ergiebt sich nauch folgender Satz: wenn von irgend einem Punkte Z des Ufanges einer Ellipse beliebig viele Sehnen gezogen, und abwä von jenem Punkte verlängert werden um ein Stück, das der Sehselbst gleich ist, so liegen die Endpunkte dieser Verlängerung auf einer Ellipse, deren Axen das Doppelte von den gleichnamig Axen der ersten Ellipse und mit diesen parallel sind; der Mittspunkt der neuen Ellipse ist der zweite Endpunkt des von Z augehenden Durchmessers der ersten Ellipse, und beide Ellipsen brühren sich in Z. Dieser Satz ist indessen ebenso wie der ob in §. 12. erwähnte nur ein besonderer Fall eines allgemeinere

den wir nachher aussprechen und beweisen werden.

22. Alles hier in Betreff der Ellipse Gefundene gilt im Allg meinen auch, wenn der gegebene Kegelschnitt, also auch der zweite ein Kreis ist, nur mit einigen Modificationen. In diese Falle ist nämlich $\alpha = b$, r = s = 1 zu setzen; wenn daher der des gegebenen = a ist, so hat man hier $q = \frac{1}{2} \sqrt{a^2 + \beta}$ der des gegebenen = a ist, so hat man hier $q = \frac{1}{2} \sqrt{a^2 + \beta}$ Liegt Z ausserhalb des ersten Kreises, ist also $a^2 + \beta^2 > a^2$, schneiden sich beide Kreise in zwei Punkten L und N, für der Coordinaten hier die Formeln gelten: $y = \frac{a^2 a \mp a \beta m}{a^2 + \beta^2}$, $x = \frac{a^2 \beta \pm a a \alpha}{a^2 + \beta^2}$ wo nun $m = \sqrt{a^2 + \beta^2 - a^2}$ ist. Für die gerade Linie, we che durch diese Schneidungspunkte gehet, hat man daher die Gle

T. HARR

chung: $y = -\frac{\beta}{\alpha}x + \frac{n^2}{\alpha}$. Da aber für die Gerade KZ auch hier die Gleichung $y = \frac{\alpha}{\beta}x$ gilt, so ergiebt sich aus der Form dieser beiden Gleichungen, dass die gemeinsame Sehne LN unter rechten Winkeln von der Linie KZ geschnitten wird. Auf eine sehr einfache Weise folgt nun hieraus der Parallelismus dieser Sehne mit den oben bezeichneten Tangenten (vergl. §. 16. 17.).

23. Wenn der erste Kegelschnitt eine Hyperbel ist, ausgedrückt durch die Gleichung (5) in §. 7., so ist auch der zweite

eine Hyperbel, für welche die Gleichung gilt:

$$r^2u^2 - s^2t^2 + \alpha r^2u - \beta s^2t = 0.$$

Für die Grösse der Axen findet man (§. 4. VIII. und IX.): $\alpha'^2 = \frac{s^2\beta^2 - r^2\alpha^2}{4s^2}, \ b'^2 = \frac{s^2\beta^2 - r^2\alpha^2}{4r^2}. \quad \text{Zu den Schneidungspunk-}$ ten L nud N beider Hyperbeln gehören die Coordinaten: $y = \frac{r^2b^2\alpha \pm sb\beta m}{s^2\beta^2 - r^2\alpha^2}, x = \frac{s^2\alpha^2\beta \pm ra\alpha m}{s^2\beta^2 - r^2\alpha^2}, \text{ wo } m^2 = r^2b^2 - s^2\beta^2 + r^2\alpha^2$ angenommen ist, daher auch $s^2\beta^2 - r^2\alpha^2 = r^2b^2 - m^2 = s^2\alpha^2 - m^2$ ist. Die durch L und N gelegte gerade Linie hat zur Gleichung: $y = \frac{s^2 \beta}{r^2 \alpha} x - \frac{b^2}{\alpha}$. Für y = 0 wird $x = \frac{r^2 b^2}{s^2 \beta} = \frac{a^2}{\beta}$; daher gilt hier eine ähnliche Bemerkung, als oben §. 15. bei der Ellipse gemacht worden ist. Für die durch Z gelegte Parallele mit LN gilt zwischen den Coordinaten 'æ und 'y auf die Axen und den Mittelpunkt der zweiten Hyperbel bezogen die Gleichung: $y = \frac{s^2 \beta}{r^2 \alpha} x$ $-\frac{1}{2} \cdot \frac{s^2 \beta^2 - r^2 \alpha^2}{r^2 \alpha}$. Für 'y = 0 wird ' $x = \frac{s^2 \beta^2 - r^2 \alpha^2}{2s^2 \beta} = \frac{\alpha'^2}{\frac{1}{2}\beta}$, woraus hervorgeht, dass diese Parallele die zweite Hyperbel in Z berührt. Zu den Punkten G und G', in welchen die erste Hyperbel von der geraden Linie KZ geschnitten wird, gehören die Coordinaten $x=\pm\frac{rb\beta}{\sqrt{s^2\beta^2-r^2\alpha^2}},\ y=\pm\frac{rb\alpha}{\sqrt{s^2\beta^2-r^2\alpha^2}}$. Die durch G gehende Parallele mit LN hat zur Gleichung: $y = \frac{s^2 \beta}{r^2 \alpha} x$ $-\frac{b}{r\alpha}\sqrt{s^2\beta^2-r^2\alpha^2}. \quad \text{Für } y=0 \text{ wird } x=\frac{rb\sqrt{s^2\beta^2-r^2\alpha^2}}{s^2\beta}$ $=a^2:\frac{rb\beta}{\sqrt{s^2\beta^2-r^2\alpha^2}}, \text{ woraus folgt, dass diese Linie die erste Hy-}$ perbel in G berührt. Achnliches gilt von der Parallele durch G'. Die dem Punkte Z zugehörige Tangente der zweiten Hyperbel ist also mit den Tangenten der ersten Hyperbel für die Punkte G und G parallel, und wenn die Hyperbeln sich schneiden, so ist auch die gemeinsame Sehne mit jenen Tangenten parallel. Die durch Z und L gelegte Gerade hat zur Gleichung: $y-\alpha = \frac{\alpha m + sh\beta}{\beta m + r\alpha\alpha}(x-\beta)$; y=0 wird $x=a^2:\frac{ra\alpha m+s^2a^2\beta}{s^2\beta^2-r^2\alpha^2};$ mit Rücksicht auf den th der Abscisse des Punktes L ergiebt sich hieraus, dass die ade ZL die erste Hyperbel in L berührt. Ebenso findet

man, dass ZN die Hyperbel in N berührt; beide Mal wird aber vorausgesetzt, dass Z ausserhalb der ersten Hyperbel liegt. 24. Wenn der gegebene Punkt Z auf der Hyperbel selbst liegt, d. i. wenn $s^2\beta^2 - r^2\alpha^2 = r^2b^2 = s^2\alpha^2$ ist, so sind die Axen der zweiten Hyperbel gleich den Hälften der gleichnamigen Axen der ersten, und durch Umkehrung lässt sich hieraus auch für die Hyperbel ein Satz, analog den in §. 12. und §. 21. ausgesprochenen, antstellen. Es soll aber jetzt noch der allgemeinere Satz bewiesen werden, von welchem die gefachten nur besondere Fälle sind; dieser allgemeine Satz ist folgender.

25. Wenn man von einem auf dem Umfange irgend eines Kegelschnittes beliebig gewählten Punkte Zirgend wie viele Sehnen zieht, und von Z aus auf jeder Sehne selbst, oder nach der entgegengesetzten Seite hin auf ihrer Verlängerung einen Abschnitt so bestimmt, dass das Verhältniss zwischen diesem Abschuitte und der zugehörigen Sehne überall dasselbe ist, so liegen die Endpunkte aller Abschnitte auf einem zweiten Kegel-

schnitte von derselben Art, als der gegebene. Beweis. Der gegebene Kegelschnitt sei ausgedrückt durch eine Gleichung zwischen rechtwinklichen Coordinaten w und t. die den Punkt Z zum Anfangspunkte haben; so muss, weil dieser Punkt auf dem Kegelschnitte selbst liegt, diese Gleichung die Form haben:

$$Au^2 + Btu + Ct^2 + Du + Et = 0 (1)$$

Jede von Z ausgehende gerade Linie wird vorgestellt durch die Gleichung: u = Pt, und schneidet den Kegelschnitt noch in einem zweiten Punkte V, dessen Coordinaten sind:

$$t = -\frac{DP + E}{AP^2 + BP + C}, \quad u = -\frac{(DP + E)P}{AP^2 + BP + C} \dots$$
 (II)

Wird nun auf der Sehne ZV, oder auf deren Verlängerung über Z binaus der Abschnitt ZW so bestimmt, dass $ZV: ZW = 1: u \ge$ sich verhält, wo w irgend eine ganze oder gebrochene Zahl bedeutet, so erkennt man leicht, dass die dem Punkte W zugehörigen Coordinaten diese Werthe haben müssen:

$$t = -\frac{n(DP + E)}{AP^2 + BP + C}, \quad u = -\frac{n(DP + E)P}{AP^2 + BP + C} \dots$$
 (III)

Eliminirt man aus den beiden Gleichungen (III) die Grösse P, so muss das Resultat die Gleichung der Curve sein, welche der geometrische Ort der Endpunkte aller von Z aus bestimmten Abschuitte jener Sehnen ist (vergl. §. 5.). Die wirkliche Ausführung dieser Elimination aber giebt (auf dem in §. 5. befolgten Wege) zuletzt folgende Gleichung: unbagnet mann fin ander amendiamen alle

$$Au^2 + Btu + Ct^2 + nDu + nEt = 0 \dots (IV)$$

Da nun die drei ersten Coefficienten dieser Gleichung identisch sie mit den entsprechenden Coefficienten der Gleichung (1), so fol hierans nach §. 3., dass die der Gleichung (IV) entsprechende Cur,

ein Kegelschnitt von ganz derselben Art ist, als der durch die Glei-

chung (1) bezeichnete.
26. Man nehme an, was offenbar erlaubt ist, dass die Axen der Coordinaten w und t der Gleichung (I), also auch die der Gleidung (IV), parallel seien den Axen des gegebenen Kegelschnittes; der Mittelpunkt dieses Kegelschnittes (bei der Parabel der Scheitel der Axe) werde wieder durch K, der Mittelpunkt des neuen durch bezeichnet, und α und β seien die Coordinaten des Punktes Z ezogen auf den Anfangspunkt K und die Axen des ersten Kegelchnittes. Die Gleichung (I) in §. 25. hat daher hier folgende Form: für die Parabel: $u^2 + 2\alpha u - pt = 0 \dots$ (II)

$$u^2 + 2au - pt = 0$$
 (11)

für die Ellipse:
$$r^2u^2 + s^2t^2 + 2\alpha r^2u + 2\beta s^2t = 0.....(II)$$

für die Hyperbel:

$$r^{2}u^{2}-s^{2}\ell^{2}+2\alpha r^{2}u-2\beta s^{2}\ell=0$$
 (III)

Dieses in Verbindung mit der Gleichung (IV) in §. 23. giebt Folgendes zu erkennen.

27. 1. Auch der neue Kegelschnitt geht durch den Anfangspunkt Z der Coordinaten w und t.

II. Die Axen des neuen Kegelschnittes sind parallel den Axen

des ursprünglich gegebenen (§. 4. vergl. §. 6. III.).
III. Wenn für den Mittelpunkt R des neuen Kegelschnittes
(bei der Parabel für den Scheitel der Axe) die auf die Axen der und t sich beziehenden Coordinaten wieder durch i' und k', dagegen die auf den Anfangspunkt K und die Axen des ersten Kegelschnittes bezogenen Coordinaten durch η und 3 bezeichnet werden, so ist, von welcher Art auch der Kegelschnitt sein mag, mmer

$$i' = -n\alpha$$
, $k' = -n\beta$; $\eta = (1-n)\alpha$, $\theta = (1-n)\beta$.

 $i'=-n\alpha,\ k'=-n\beta;\ \eta=(1-n)\alpha,\ \vartheta=(1-n)\beta.$ Der Punkt R liegt also immer auf der durch Z und K gelegten geraden Linie in dem Abstande $= (1-n)\alpha$ von der Hauptaxe des

ersten Kegelschnittes.

IV. Ist der erste Kegelschnitt eine Parabel, und deren Parameter =p, so hat der zweite Kegelschnitt, auch eine Parabel, den Parameter p'=np (§. 4. III.). 1st der erste Kegelschnitt eine Ellipse oder Hyperbel, deren Axen 2a und 2b sind, so hat der zweite Kegelschnitt die Axen $2a' = n \cdot 2a$, $2b' = n \cdot 2b$. Bedeutet also p den Parameter des ersten, p' den Parameter des zweiten Kegelschnittes, so ist in allen Fällen p' = np. Diese Werthe der Axen 2a' und 2b' findet man aus § 4. V. und VI.; VIII. und IX. vergl. 25. IV.; \$. 26. Il. und III. mit Rücksicht darauf, dass hier für die Ellipse $r^2a^2 + s^2\beta^2 = s^2a^2 = r^2b^2$, für die Hyperbel $s^2\beta^2$ $-r^2a^2 = s^2a^2 = r^2b^2$ ist.

V. Die gerade Linic, welche den ersten Kegelschnitt em Punkte Z berührt, berührt in demselben Punkte h den zweiten Kegelschnitt, daher berühren sich in

reide Kegelschnitte selbst, de main ale lamain ale indow, and

Beweis. Die gerade Linie, welche die erste Parabel im Punkte Z herührt, hat zur Gleichung: $y-\alpha=\frac{\alpha}{2\beta}(x-\beta)$. Wenn man aber den Scheitel \Re der zweiten Parabel als Anfangspunkt, die Axe desselben als Abscissenaxe nimmt, und die entsprechenden Coordinaten durch 'x und 'y bezeichnet, so ist $x='x-(n-1)\beta$, $y='y-(n-1)\alpha$, wodurch die Gleichung der gedachten Tangente diese Form erhält: $y-n\alpha=\frac{\alpha}{2\beta}(x-n\beta)$. Für 'y=0 wird 'x=-n\beta, woraus folgt, dass die gedachte Tangente auch die zweite Parabel in Z berührt. — Ist der erste Kegelschnitt eine Ellipse, so findet man für die dem Punkte Z zugehörige Tangente die Gleichung: 'y-n\alpha=-\frac{s^2\beta}{r^2\alpha}('x-n\beta), wo die Coordinaten 'y und 'x auf den Mittelpunkt und die Axen der zweiten Ellipse sich beziehen. Für 'y=0 ergiebt sich 'x=\frac{n(r^2\alpha^2+s^2\beta^2)}{s^2\beta}=\frac{\alpha'^2}{n\beta}(No. IV.), woraus erkannt wird, dass die betrachtete Tangente auch die zweite Ellipse in Z berührt. Ganz ähnlich ist der Beweis für die Hyperbel.

XXX

July to a dream for St. sound out and quarry and

Mr. Ist der ersch Nappelschafff

tioned to but address and also Chemicans (17) in 5, 25, giels Fol-

Gegen Herrn Doctor Barfuss.

Von dem

Herrn Doctor O. Schlömilch,
Privatdocenten an der Universität zu Jena.

other Paramal, and down, Pron-

í.

en an hel der amen he claim, dien and sin I waln't den

Im 3ten Hefte des 4ten Bandes dieser Zeitschrift hat Herr Dr. Barfuss die ältere Euler-Friesische Ansicht von den unendlichen Reihen, der neueren, hauptsächlich durch Cauchy's geistreichen Cours d'analyse angeregten, gegenüber zu vertreten gesucht. Die Ansicht unseres geehrten Gegners ist folgende: Bei der Rechnung mit unendlichen Reihen ist die Summirung derselben ein ganz untergeordnetes Geschäft; die Hauptsache ist, durch gewisse analytische, oder wie Fries sagt, syntaktische Operationen, die Functionen in Reihen zu entwickeln; d. h. mit andern Worten: es kommt hauptsächlich auf die Umwandelungen der Form einer Function an, wobei sie einmal als geschlossener, einmal als ins Unbestimmte

fortlaufender Ausdruck erscheint, und nicht auf ihre arithmetischen Werthe in der letzteren Gestalt.

Bevor ich diese Ansicht ausführlicher beleuchte, muss ich einige Worte über die Kritik sagen, welcher IIr. Dr. Barfuss meine Rech-

oungen unterworfen hat:

Mein erstes Beispiel hat derselbe gänzlich missverstanden. Will man nämlich den Ausdruck Arctan x in eine Reihe verwandeln, sobenutzt man hierzu die beiden Eigenschaften Arctan x— Arctan y = Arctan $\frac{x-y}{1+xy}$ und Lim $\frac{\text{Arctan }\delta}{\delta}$ = 1 für abnehmende δ . Man findet

Arctan
$$x = x - \frac{1}{4}x^5 + \frac{1}{4}x^6 - \dots$$

Nimmt man aber die nämliche Rechnung mit einer gewissen Function f(x) vor, welche die beiden Eigenschaften

$$f(x) - f(y) = f\left(\frac{x-y}{1+xy}\right)$$
, $\lim \frac{f(d)}{d} = 1$

besitzt, so findet man auch

$$f(x) = x - \frac{1}{4}x^3 + \frac{1}{4}x^5 - \dots$$

Nun sagt darauf Herr Dr. Barfuss: "Die Nachweisung, dass f(x) = arctg x sei, hat mit der Methode der unbestimmten Coefficienten gar nichts zu schaffen (?). Und wo wollte man auch den Beweisgrund hernehmen, dass zwei verschiedene Functionen dennoch einerlei Reihenentwickelung geben könnten?". Hier ist das Missverständniss klar; ich meine im Gegentheil: wo will man den Beweisgrund hernehmen, dass derjeuige Unrecht habe, welcher so capriciös wäre zu behaupten, er kenne zwei solche verschiedene Functionen, denen die genannten Eigenschaften zukommen. Darauf könnte mir Herr Dr. Barfuss erwidern, was er am Ende der Seite 226. sagt, nämlich: "es findet sich für f(x) eine vollkommen bestimmter Reihe, welche zeigt, dass jedem bestimmten Werthe von x ein-bestimmter Werth von f(x) angehört und dass folglich die Function f(x) durch die ihr beigelegten Eigenschaften vollkommen bestimmt ist". Hier wird Herr Dr. Barfuss beinahe seiner Ansicht untreu; denn er spricht von den bestimmten, also numerischen Werthen, welche die Reihe

$$x - \frac{1}{3}x^3 + \frac{1}{5}x^5 - \dots$$

für einen bestimmten Werth von x annnimmt, d. h. er betrachtet auf einmal f(x) als die arithmetische Summe der Reihe, während er sonst nur von syntaktischen Entwickelungen hören will. Aber wir können ihm auch diess zugeben, weil sein Argument nur so weit reicht, als sich jene Reihe arithmetisch summiren lässt, d. h. convergirt. Aber wie wird denn die Sache, wenn die Reihe divergirt? Wenn ich cavalièrement sagte: ja, jene beiden oder mehreren Functionen, welchen gemeinschaftlich die Eigenschaften zukommen:

$$f(x) - f(y) = f\left(\frac{x-y}{1+xy}\right)$$
, $\lim \frac{f(\delta)}{\delta} = 1$

sind identisch his x=1, von da an verschieden, etwa so wie zwi-Curven innerhalb eines gewissen Intervalles sich decken, nachbraher auseinanderfahren, so fällt das Argument meines Herrs Gegsters ganz weg '). Und in der That wäre eine Behauptung der Angar nachts Neues. So hat man z. B.

$$\frac{1}{1+x} = 1-x+x^1-x^1+\dots$$

oder auch:

$$=1-x^2+x^3-x^4+x^4-x^5+x^5+\dots$$

aus welchen für x=1 folgt:

Da hat man ja gleich ein Beispiel, dass zwei verschiedene Functionen die nämliche Reibe geben.

In Bezug auf die letzteren beiden Reihen hat Lagrange eine Erklärung versucht. Er sagt nämlich: man erwäge die fehlenden Glieder, so ist

$$1 - x^{2} + x^{3} - x^{4} + x^{6} - x^{4} + x^{3} - \dots$$

$$= 1 + 0.x - x^{2} + x^{3} + 0.x^{4} - x^{4} + x^{5} + 0.x^{7} - x^{8} + x^{9} + \dots$$

Nimmt man für x=1 ein Glied der Reihe, so erhält man 1, nimmt man 2 Glieder wieder 1, und nimmt man 3 Glieder gar nichts ut Summe. Aus 1, 1, 0 ist aber $\frac{2}{3}$ das arithmetische Mittel. Abgwehen davon, dass diese Erklärung rein aus der Luft gegriffen ist und man gar nicht weiss, woher die Befogniss zum Mittelnehmen kommt, hilt uns diese Erklärung gar nichts. Sie schiebt die Schwirigkeit auf die Seite, aber hebt sie nicht. Eine solche Erklärung wenn es anders eine ist, mag wohl alleufalls dann gelten, wenn man dadurch zu der Reihe 1-1+1-1 etc. gekommen ist, das man eine Reihe von der Form

$$x^a - x^\beta + x^\gamma - x^\beta + \dots$$

für x=1 specialisirt hat. Aber was fängt man denn an, went man auf anderem Wege zu dieser Reihe gelangt? Gesetzt, man wollte die Summe der Reihe

$$2[\cos^2 2x - \cos^2 4x + \cos^2 6x - \dots] = S$$

oder auch nur diejenige Function suchen, deren syntaktische Entwickelung sie ist, so hätte man

$$2\cos^{2} 2x = 1 + \cos x
2\cos^{2} 4x = 1 + \cos 2x
2\cos^{2} 6x = 1 + \cos 3x$$

^{*)} Mit Hülfe der Integralrechnung lässt sich zeigen, dass diess im obigen Falle unmöglich sei; aber wir befinden uns bier im Gebiete der allgemeinen Arithmetik!

Was setzt man nun für die erste Reihe? $\frac{1}{2}$, $\frac{2}{3}$ oder $\frac{m}{n}$, da auch

$$\frac{1 + x + x^{2} + \dots + x^{m-1}}{1 + x + x^{2} + \dots + x^{n-1}}$$

$$= 1 - x^{m} + x^{n} - x^{m+n} + x^{2n} - x^{m+2n} + \dots$$

$$=1-x^{m}+x^{n}-x^{m+n}+x^{2n}-x^{m+2n}+\dots$$

nithin für x=1, und für beliebige positive ganze m und n $\frac{m}{n}=1-1+1-1+1-\dots$

$$\frac{m}{n} = 1 - 1 + 1 - 1 + 1 - \dots$$

Hier lässt uns auch Lagrange im Stiche.

Nach dieser Digression kehre ich wieder zu den "Bemerkungen" für alle er gille weltelie les Herrn Doctor Barfuss zurück.

Derselbe tadelt in No. 3. meine Entwickelung von

$$\cos x + \cos 2x + \cos 3x + \dots = -\frac{1}{2}$$

ndem er mich auf die allgemeinere Gleichung

$$\frac{v \cos x - v^2}{1 - 2v \cos x + v^2} = v \cos x + v^2 \cos 2x + v^3 \cos 3x + \dots$$

erweist. Für v=1 und x=0 zeigt er, dass

$$\infty = 1 + 1 + 1 + 1 + \dots$$

perauskommt, was ich ihm gern zugebe. Wenn aber x nicht =0and nicht = 2nn ist, so erhält man doch

$$-\frac{1}{2} = \cos x + \cos 2x + \cos 3x + \dots$$
 (A)

weil in diesem Falle $\cos x - 1 = -2\sin^2 \frac{1}{2}x$ und $1 - 2\cos x + 1$ = 4sin2 1 x gesetzt werden darf. Mein Herr Gegner hat also weier nichts bewiesen, als dass die Gleichung (A) für x=0 und $x=2u\pi$ Ausnahmen erleidet. Entwickeln wir jetzt beiderseits nach Potenzen von x, so wird

$$-\frac{1}{2} = 1 + 1 + 1 + 1 + \dots (B)$$

$$- (1^{2} + 2^{2} + 3^{2} + \dots) \frac{x^{2}}{1 \cdot 2}$$

$$+ (1^{4} + 2^{4} + 3^{4} + \dots) \frac{x^{4}}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4}$$

und diess gilt allerdings nicht für jeden Werth von x, wie Herr Dr. Barfuss sagt, weil die Fälle x=0 und $x=2n\pi$ auszunehmen sind. Daraus schliesst derselbe, dass ich die Coefficienten beiderseits nicht vergleichen dürfe, wobei er sich aber in einem Irrthume

Hat man nämlich für alle möglichen Werthe von æ die Gleichung

$$a + bx + cx^2 + dx^3 + \dots = 0$$

so beweist man, dass a=b=c=d etc. =0 sei, auf folgende höchst ungenügende Weise. Man setzt x = 0 und bekommt a=0; und zwar ist jetzt diess Resultat für jedes x allgemein richtig, obgleich es für einen speciellen Fall von x herausgebracht wurde, weil a von x unabhängig ist. Darauf geht man weiter und beweist, dass b=c=d etc. =0 sind. Daraus sollte man freilich schliessen, dass der Satz dann nicht richtig wäre, wenn für z=0 eine Ausnahme in der obigen Gleichung eintritt. Das ist aber total falsch. Der Satz lautet nämlich so:

Wenn die Gleichung

$$a + bx + \epsilon x^2 + dx^3 + \dots = 0$$

für alle æ gilt, welche innerhalb eines, wenn auch noch so kleinen Intervalles x = a bis $x = \beta$ liegen, so ist

$$a=b=c=d$$
 etc. $=0$,

was man weit genügender mittelst der Differentialrechnung zeigen

Wenn nun auch zugegeben wird, dass die Gleichung (B) oder

$$0 = -\frac{1}{2} + 1 + 1 + 1 + \dots$$

$$-(1^{2} + 2^{2} + 3^{2} + \dots) \frac{x^{2}}{1 \cdot 2}$$

$$+(1^{4} + 2^{4} + 3^{4} + \dots) \frac{x^{4}}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4}$$

für x=0 und $x=2n\pi$ nicht gilt, so bleibt sie doch ausserdem richtig und das Intervall, für welches sie gilt, geht von 0 bis 2π , beide Gränzen ausgeschlossen. Es ist mir also nach dem vorigen Satze auch die Coefficientenvergleichung erlaubt und da findet sich doch wieder

und mithin trifft mich gar nicht, was mein Herr Gegner gegen diese Resultate vorbringt.

V. 16 - 11 miles (1) 10 Ich will jetzt der Sache näher treten. Nach der Euler-Friesischen Ansicht ist die Bedeutung einer Gleichung wie

$$\frac{1}{1-x} = 1 + x + x^2 + x^3 + \dots$$

folgende: Ich kann durch Anwendung einer gewissen analytischen (syntaktischen) Operation, hier der Division, aus dem Ausdrucke links so viele Glieder der Reihe rechts herausentwickeln, als ich nur will, und zwar für jeden beliebigen Werth von x. Gehe ich nun mit dieser Operation ins Unendliche fort, so ist wirklich

$$\frac{1}{1-x} = 1 + x + x^2 + x^3 + \dots$$
 in inf.

Daher heisst es auch in den "Bemerkungen" des Herrn Dr. Barfuss S. 231.: "Ist denn nicht $x+x^2+x^3+\ldots$ die Entwickelung von $\frac{x}{1-x}$ und nur von diesem, auch wenn nicht hinzugefügt wird, x müsse kleiner als 1 sein." O ja, aber welche Logik lehrt uns denn, für eine solche analytische Beziehung zweier Ausdrücke ein Gleichheitszeichen zu brauchen? Wenn man durch ein gewisses Verfahren aus dem Ausdrucke $\frac{x}{1-x}$ so viel Glieder der ganz ausserhalb desselben stehenden Reihe $x+x^2+x^2+\ldots$ hervorlocken kann, als man will, wer berechtigt uns denn, diese beiden Dinge für gleich anzusehen? Ein Gleichheitszeichen darf nur da stehen, wo zwei Dinge einander entweder identisch sind, oder sich einer solchen Identität unbegränzt nähern, oder wenn das eine bloss formell von dem anderen verschieden ist, etwa wie in der Gleichung (a-b) $(a+b)=a^2-b^2$.

Das letztere will Fries in seiner Naturphilosophie (S. 161.) für unseren Fall geltend machen. Er meint, die Gleichung

$$\frac{1}{1-x} = 1 + x + x^2 + x^3 + \dots$$

bedeute syntaktisch weiter nichts, als dass die Reihe rechts mit 1-x multiplicirt 1 gebe, und in so fern sei diess nichts als ein Fall von der Umkehrung der syntaktischen Operation des Multiplicirens. Er sagt ferner, man brauche nur mit 1-x beiderseits zu multipliciren, um sich davon zu überzeugen; es sei dann

$$1 = 1 + x + x^{2} + x^{3} + \dots$$

$$- \frac{x - x^{2} - x^{3} - \dots}{1 \quad 0 \quad 0 \quad 0}$$

Bevor ich auf das Unrichtige hierin aufmerksam mache, will ich ein Paar ganz triviale Beispiele ähnlicher Art behandeln.

Wenn ich sage, ich schicke jetzt einen Boten aus, einige Zeit nachher demselben einen nach (abgesehen davon, ob derselbe eben so geschwind, langsamer oder rascher geht, als der erste) und dann frage: sind denn die Wege beider Boten gleich, sobald sie unendlich lange gegangen sind, so wird jeder Vernünftige autwortendas lässt sich so ins Unbestimmte hinein gar nicht sagen, sobald nicht das Verhältniss ihrer Geschwindigkeiten gegeben ist. Denn

wenn beide Boten gleich schnell gehen, so wird die Differenz ihrer Wege, auch wenn diese an sich unendlich sind, immer so viel betragen, als der erste dem zweiten voraus war, sind aber ihre Geschwindigkeiten verschieden, so wird sich diese Differenz beständig ändern und kann sogar unendlich gross werden. Schreibe ich folgende beiden Reihen

mit der Forderung bin, beide ins Unendliche zu verlängern und zwar so, dass wenn ich oben ein b zusetze, diess auch unten geschehen soll, und frage dann, sind diese beiden Reihen ins Unendliche fortgesetzt identisch? so antwortet jeder, der zählen kann: Nein! Denn die obere Reihe enthält, wie weit sie auch gehen möge, ein a nebst einer gewissen Parthie b, die untere die nämliche Parthie b plus noch einem b; also ist jederzeit die Differenz = a - b.

In einem ähnlichen, aber noch weit schlimmeren Falle befindet sich die obige Friesische Rechnung. Denn wenn ich successive

zwei, drei, vier u. s. f. Glieder der Reihe

neg als , and salaring
$$x^2 + x^2 + \cdots + x^n + x^n$$

mit 1 - x multiplicire, so erhalte ich der Reihe nach

ferner

$$\frac{1 + x + x^2 + x^4}{x - x^2 - x^2 - x^4} = \frac{1 - x^4}{1 - x^4}$$

u. s. f. gerade wie im zweiten Beispiele, wo ich unten ein Glied zusetzen muss, wenn ich es oben thue. Wenn ich nun so ins Unendliche fortgehe, werden denn dann die obere und untere Reihe, abgesehen von dem Anfangsgliede 1 identisch, was doch sein müsste, weil die Ausdrücke

1 und
$$(1-x)(1+x+x^2+...)$$

durch ein Gleichheitszeichen verbunden sind? Keineswegs im Allgemeinen, wenn ich nicht das Verhältniss kenne, nach welchem sich die Werthe von x, x^2 , etc. ändern. Denn als vollständiges Product bekomme ich im Allgemeinen $1-x^n$. Ist nun x<1, so erhalten wir bei wachsenden n, Lim $x^n = 0$, also wirklich

$$(1-x)(1+x+x^2+x^2+\dots$$
 in inf.) = 1

Hiermit ist also genügend gezeigt, in welchem Falle man die Ausdrückel undagen nationaligen Conclowingling einen gegellen ballenbauk

$$\frac{1}{1-x} \text{ and } 1+x+x^2+x^3+\dots \text{ in inf.}$$

durch ein Gleichheitszeichen verbinden darf. Wenn aber die Reihe rechts divergirt, so findet allerdings immer noch eine gewisse analytische Beziehung zwischen denselben statt, aber diese ist keine Gleichbeit, und dann wäre es unrichtig, mit Gleichheitszeichen weiter rechnen zu wollen. Der Unterschied zwischen der arithmetischen und syntaktischen Bedeutung der Reihen erstreckt sich also auch bis auf die Wahl der Zeichen, wobei das Gleichheitszeichen lediglich nur im ersten Falle gebraucht werden darf. Möge daher Herr Dr. Barfuss in Gottes Namen einen Calcul von der allgemeinen Entwickelung der Functionen, von den syntaktischen Beziehungen derselben, oder wie er das Ding nennen will, etabliren, möge er sich auch dazu ein beliebiges Zeichen aussuchen, dagegen wird kein Mensch etwas baben; nur wolle er uns nicht glauben machen, man könne Gleichheitszeichen brauchen, wo keine Gleichheit statt findet, und usurpire er nicht ein Zeichen, welches nur unserer Ansicht dient, und dem wir durchaus nicht gestatten können, auch anderen Hefren zugleich mit aufzuwarten.

Man würde es kaum für möglich holten, dass eine so einfache Sache so lange in verkehrter Weise dargestellt worden sei, wenn man sich nicht erinnerte, dass in der Analysis die Maxime festgehalten worden ist, es müssten die Resultate immer völlig allgemein sein, und da man bald einsah, dass das der Sache, d. b. den numerischen Werthen nach nicht möglich sei, so suchte man wenigstens die Form zu retten, und erfand die geheime syntaktische Bedeutung, schimpfte wohl auch hie und da diejenigen unphilosophische Köpfe, welche darauf nicht eingehen wollten und sich allein an die unrichtigen Werthe der Reihen hielten belten Von einem Beweise jener Maxime habe ich nirgends eine Spur gefunden, die Sache ist immer nur als Meinung aufgestellt worden. Dass aber dieselbe an und für sich falsch sei, kann man sehr oft a priori einsehen. So z. B. enthält die Reihe für tan z nur ganze positive Glieder; für

 $x=\frac{\pi}{2}$ giebt dieselbe $\tan\frac{\pi}{2}=\infty$, was ganz in der Ordnung ist. Setze ich in derselben $x>\frac{\pi}{2}$, so muss, weil alle Glieder positiv sind und Potenzen von x enthalten, um so mehr etwas unendlich Grosses und zwar Positives herauskommen. Nun ist aber die Tangente im zweiten Quadranten, d. h. für $x>\frac{\pi}{2}$, negativ; also müsste eine uneudlich grosse positive Grösse einer endlichen nega-

^{*)} Diess soll nicht etwa in Beziehung auf Fries gesagt sein. Soviel ich diesem grossen Manne persönlich verdanke und so überzeugt ich von seinen philosophischen Ausichten bin, so habe ich doch in diesem Punkte nie mit meinem verebrungswürdigen Lehrer übereinstimmen können. Fries hatte sich hierin ganz auf Euler verlassen und stellte seine Theorie von der arithmetischen und syntaktischen Bedeutung der Reihen nur als plausiblen Erklärungsversuch, nicht aber mit dogmatischer Keckheit als unumstössliche Wahrheit hin. Obige Bemerkung geht vielmehr auf die, welche, gerade am wenigsten von der Philosophie verstehend, sich am liebsten hinter dieselbe verstecken.

tiven gleich sein. Daraus sieht man augenblicklich, dass hier die Gültigkeit der Reihe aufhört, d. h. dass das Band des Gleichheits zeichens, welches beide Ausdrücke bisher umschlungen hielt, sich an dieser Stelle löst. Eine gewisse analytische Beziehung findet deswegen immer noch statt, und es mag wohl eine syntaktische Operation geben, durch welche man aus jener negativen Tangente soviel Glieder jener unendlichen positiven Grösse entwickeln kann, als man will, nur soll man nicht von Gleichheit beider Ausdrücke reden.

III.

Ich komme jetzt an diejenige Partie des Aufsatzes von Hern Dr. Barfuss, worin er sich die ärgsten Fehler hat zu Schulden kommen lassen, nämlich an den Abschnitt No. 5. Hier bemerkt mein Herr Gegner, ich hätte mich in dem Schlusse, dass der Rest einer Reihe in einem meiner früheren Aufsätze im Allgemeinen verschwände, geirrt. Die Sache war folgende: ich hatte zu zeigen, dass das Integral

$$\int_0^1 \frac{1-x^{\mu}}{1-x} x^m dx,$$

wo µ und m beliebige Grössen sein mögen, sich unbegränzt der Null nähere, wenn man m ins Unendliche wachsen lässt. Ich be-

werkstelligte diess mittelst folgenden Satzes:

Wenn M und N das Maximum und Minimum einer Function $\varphi(x)$ innerhalb des Intervalles x = a bis x = b bedeuten und $\psi(x)$ eine Function ist, welche während des nämlichen Intervalles in Vorzeichen nicht ändert, so ist

$$M \int_a^b \psi(x) dx > \int_a^b \varphi(x) \psi(x) dx > N \int_a^b \psi(x) dx.$$

Dieser Satz wurde auf das obige Problem in so fern angewebdet, als ich bier

$$g(x) = \frac{1 - x^{\mu}}{1 - x}, \ \psi(x) = x^{m}$$

setzte und nun zeigte, dass das Maximum und Minimum von g(x) während des Intervalles x=0 bis x=1 endliche Grössen sind. Daher war jetzt

$$M \int_0^1 x^m dx > \int_0^1 \frac{1-x^u}{1-x} x^m dx > N \int_0^1 x^m dx$$

ode

$$\frac{M}{m+1} > \int_0^1 \frac{1-x^{\mu}}{1-x} x^m dx > \frac{N}{m+1},$$

und da M und N endliche Grössen sind, so nähern sich für wachsende m beide Ausdrücke, zwischen denen das Integral liegt, mithin dieses selbst, unbegränzt der Null.

Mein Herr Gegner bemerkt darauf, das gelte nur, wenn p (we ches dort = 1 - 2a war) positiv sei, denn ausserdem werde wirklich

$$\varphi(x) = \frac{1 - x^{\mu}}{1 - x}$$

während des Intervalles 0 bis 1 unendlich, mithin M unendlich, und daraus scheint er folgern zu wollen, dass dann der Rest nicht verschwände.

Zu diesem Irrthum ist Herr Dr. Barfuss durch die Form meines Beweises gekommen, welcher dann eine kleine Aenderung erleidet. Ist nämlich μ negativ, so bat man offenbar

$$\int_{0}^{1} \frac{1-x^{-\mu}}{1-x} x^{m} dx = \int_{0}^{1} \frac{x^{\mu}-1}{1-x} x^{m-\mu} dx,$$

und nun setze man

$$g(x) = \frac{x^{\mu} - 1}{1 - x}, \ \psi(x) = x^{m - \mu},$$

so gilt von diesem $\varphi(x)$, was von dem früheren $\varphi(x)$ gesagt wurde, dass es nämlich während des Intervalles 0 bis 1 nicht unendlich werden kann, oder dass sein Maximum und Minimum M und N endliche Grössen sind. Nach dem citirten allgemeinen Satze von den bestimmten Integralen ist nun

$$M \int_{0}^{1} x^{m-\mu} dx > \int_{0}^{1} \frac{x^{\mu}-1}{1-x} x^{m-\mu} dx > N \int_{0}^{1} x^{m-\mu} dx$$

oder

$$\frac{M}{m-\mu+1} > \int_0^1 \frac{1-x-\mu}{1-x} x^m dx > \frac{N}{m-\mu+1},$$

woraus man sieht, dass auch dieses Integral sich für unbegränzt wachsende m der Null nähert. Ich hätte der Vollständigkeit wegen diess in meinem Aufsatze bemerken sollen, konnte aber eben so gut voraussetzen, dass wer den Gang des Beweises einmal begriffen hatte, diese Kleinigkeit wohl selbst sehen würde.

Im Folgenden spricht mein Herr Gegner von der beschränk-

ten Auffasssung des bestimmten Integrales.

"Dasselbe ist nicht

$$\int_a^b f(x)dx = \delta[f(a) + f(a+\delta) + f(a+2\delta) + \dots]$$

für $\delta = \frac{b-a}{\infty}$, das ist es nur, wenn das allgemeine Integral $\int f(x)dx$ für alle Werthe von x = a bis x = b eine stetige Function von x ist. Das hestimmte Integral ist nichts anderes, als die Differenz zweier besonderen Werthe eines allgemeinen, und diess ist seine syntaktische Bedeutung, der jene arithmetische untergeordnet ist."

Was man da nicht für Neuigkeiten erfährt! Herr Dr. Barfuss scheint nicht zu wissen, dass beide Desinitionen des bestimmten Integrales ganz identisch und hinsichtlich ihrer Allgemeinheit sich

ganz gleich sind. Wie man aus der Definition:

für

$$\int f(x)dx = \varphi(x) + \text{Const.}$$

tast decreas eclasies or fulgara an walten, once dann der Ment nitel

$$\int_a^b f(x)dx = \varphi(b) - \varphi(a) \quad (1)$$

and examined as negotive on hat mon aftendance

die andere

$$\int_{a}^{b} f(x)dx = \operatorname{Lim} \delta[f(a) + f(a+\delta) + \dots + f(a+\overline{n-1}\delta)]$$

$$\delta = \frac{b-a}{n}$$

ableitet, lässt sich aus jedem guten Lehrbuche lernen; dass aber auch das Umgekehrte ehen so leicht ist, will ich hier zeigen.

Sei f(x) die Gleichung einer beliebigen Curve, mögen ferner a und b (wobei a < b sein soll) zwei bestimmte Werthe der Abscisse x bedeuten, zu welchen eben so zwei beliebige Werthe der Ordinate, nämlich f(a) und f(b) gehören. Theilt man das Intervall b-a in n gleiche Theile und zieht durch jeden eine Ordinate, so wird der von b-a, f(a), f(b) und dem Curvenstücke dazwischen begränzte Flächeninhalt durch jene Ordinaten in schmale Streifen zerlegt, welche wir als Rechtecke betrachten können und zwar um so genäuer, je näher diese Ordinaten an einander liegen, d. h. je grösser die Zahl n ist. Die Summe aller dieser Parallelogramme ist daher desto genauer gleich der von der Curve beschriebenen

Fläche, die wir mit $\sum_{\alpha} f(x)$ bezeichnen wollen, je grösser n ist.

Setzen wir
$$\frac{b-a}{n} = \delta$$
, also $b-a = n\delta$, so wird nun anna annaw angay the global state and all the state of the state

$$\sum_{a}^{b} f(x) = \text{Lim } \delta[f(a) + f(a+\delta) + f(a+2\delta) + \dots + f(a+(n-1)\delta] \dots (3)$$

Aus diesem Ausdrucke erhält man leicht auf rein analytischem Wege:

$$\sum_{a}^{b} f(x) + \sum_{b}^{c} f(x) = \sum_{a}^{c} f(x),$$

d. h. geometrisch: die Fläche von a bis b plus der Fläche von bis c ist gleich der Fläche von a bis c. Ebenso leicht findet man

The contract of
$$\sum_{x} f(x) - \sum_{x} f(x) = \sum_{x} f(x) \dots$$
 (4)

wovon die geometrische Bedeutung ganz ähnlich ist. Sind A und B das Maximum und Minimum von f(x) während des Intervalles a bis b, so hat man aus (3):

$$\sum_{i}^{a} f(x) < \lim \delta[A + A + A + \dots + A],$$

. h.

der weil $n\delta = b - a$ ist:

and sugleich rubben of and
$$F$$
 lamer niger as eineader and falls with $F(x) > F(x) > 0$ the Maximum rad the same very $F(x) > 0$ to $F(x) > 0$.

and ebenso leicht findet sich all had anomasax anch on nother

$$\sum_{a}^{b} f(x) > (b-a)B,$$

also

$$(b-a)A > \sum_{a}^{b} f(x) > (b-a)B \dots (5)$$

d. h. der genannte Flächeninhalt ist kleiner als das Rechteck aus dem Stücke b-a der Abscissenachse und der grössten zwischen a und b vorkommenden Ordinate, und er ist grösser als das Rechteck aus b-a und der kleinsten der zwischen a und b liegenden Ordinaten.

Schen wir jetzt die Summe $\sum_{a}^{b} f(x)$ als eine Function von b an and setzen wir

Nehmen wir b = a, so ist offenbar

$$\sum_{a}^{a} f(x) = \psi(a) = 0 \dots (7)$$

wil dann gar keine Fläche beschrieben worden ist.

Aus der Gleichung (6) haben wir nun

$$\psi(b+\delta) - \psi(b) = \sum_{a}^{b+d} f(x) - \sum_{a}^{b} f(x)$$

$$= \sum_{b}^{b+d} f(x) \quad \text{nach Gleichung (4)}$$

and nach Formel (5), wenn wir $b + \delta$ und δ für δ und α gesetzt

$$\delta A > \psi(b+\delta) - \psi(b) > \delta B,$$

70 jetzt A und B das Maximum und Minimum von f(x) während tes Intervalles b bis $b+\delta$ vorstellen. Man hat ferner

$$A > \frac{\psi(b+d)-\psi(b)}{d} > B....(8)$$

Theil V.

Lassen wir jetzt & ins Unendliche abnehmen, so wird

$$\lim \frac{\psi(b+\vartheta) - \psi(b)}{\vartheta} = \frac{d\psi(b)}{db}$$

und zugleich rücken A und B immer näher an einander und fallen mit f(b) zusammen. Denn f(b) ist selbst das Maximum und Minimum von f(x) während des Intervalles x = b bis x = b + 0, weil man dann nicht von der Stelle gekommen ist. Die beiden Gränzen fallen also dann zusammen und die Gleichung (8) geht in die folgende über:

$$\frac{d\psi(b)}{db} = f(b),$$

woraus folgt:

$$\psi(b) = \int f(b)db + \text{Const.}$$

oder was das Nämliche ist:

$$\psi(b) = \int f(x)dx + \text{Const., für } x = b \dots (9)$$

Die Constante ist leicht zu bestimmen; denn nach Gleichung (7) ist $\psi(a) = 0$, d. h.

$$0 = \int f(x)dx + \text{Const.}, \text{ für } x = \alpha....(10)$$

Durch Subtraktion der vorstehenden Gleichung von (9) erhält man:

$$\psi(b) = \int f(x)dx$$
, von $x = a$ bis $x = b$,

d. h. nach Gleichung (6) und (3):

$$\sum_{a}^{b} f(x) = \operatorname{Lim} \delta [f(a) + f(a+\delta) + \dots + f(a+\overline{n-1}\delta)]$$

$$= \int_{a}^{b} f(x) dx,$$

woraus man also sieht, dass beide Definitionen des bestimmten Integrales identisch sind. Bezeichnen wir nämlich f(x)dx mit and nach Pormel (5), mean, wie be-d und b file b und a g

$$\sum_{a}^{b} f(x) = \operatorname{Lim} \delta[f(a) + f(a+\delta) + \dots + f(a+n-1\delta)]$$

$$= g(b) - g(a) = \int_{a}^{b} f(x) dx.$$

Daran knüpfen sich mancherlei Betrachtungen. Ist nämlich f(x) reell von x = a bis x = b, so muss auc das Integral $\int_a^b f(x)dx$, d. h. die von der reellen Ordinate über-

V- Mall K

strichene Fläche, reell sein, weil alle die einzelnen Glieder $f(\alpha)$, $f(\alpha + \delta)$ u. s. w. reell sind. Es folgt daraus die Reellität der Differenz $\varphi(b) - \varphi(a)$. Diese kann auf zweierlei Weise hervortreten; entweder sind nämlich \(\varphi(\delta) \) und \(\varphi(\alpha) \) beide reell oder beide imaginär, da die Differenz zweier imaginären Grössen reell sein kanh, wie z. B. $\alpha + \gamma \sqrt{-1 - (\beta + \gamma \sqrt{-1})}$. Keinenfalls aber darf es vorkommen, dass eine der Functionen g(b) und g(a) reell und die andere imaginär sei; denn die Differenz einer reellen und imaginären Grösse ist immer imaginär und kann demnach nicht einer reel-len Grösse gleich sein, wie es nach dem Obigen nöthig ist. Gleichwohl bringt mein Herr Gegner imaginäre Werthe solcher

Integrale heraus, deren Differenzialformeln unter dem Integralzei-

chen reell sind, z. B. das Resultat:

$$\int_{0}^{\infty} \frac{dx}{1-x^{2}} = \frac{1}{2}l(-1).$$

Um diesen Widerspruch aufzuklären, will ich der Sache auf den Grund gehen.

Die Differenzialrechnung lehrt uns das Resultat:

$$d \cdot e^x = e^x dx$$
.

Sull hier die rechte Seite reell sein, so ist diess auch auf der linken nöthig; denn wenn ich $x\sqrt{-1}$ für x setze, wird

$$d(e^{xV-1}) = d(\cos x + V - 1 \sin x)$$

$$= (-\sin x + V - 1 \cos x)dx,$$

mithin auch die rechte Seite imaginär. Wenn also d.ex reell sein soll, muss es e^x selbst sein. Nun erhalten wir aber für $e^x = y$ aus obiger Gleichung

$$dy = yd(\log nat y)$$

oder

$$dly = \frac{dy}{y}$$

while 2 - a man do dy = dy hint a say hidrer pan as one of adharm notes a side of a said and a said a s Hier gilt wieder das Nämliche; soll $\frac{dy}{y}$ reell sein, so muss auch lyreell sein, was schon daraus folgt, dass ex reell angenommen werden musste. Man sieht es auch aus der geometrischen Bedeutung des Differenzials. Differenziiren heisst zur Gränze übergehen; der Differenzialquotient einer Linie ist ihr Endpunkt, der Differenzialwotient einer Fläche die sie begränzende Linie u. s. w. Auf diese Weise kann man jeder Differenziation einer auch noch so wun-derlichen Function eine geometrische Bedeutung abgewinnen. Wollte man nun behaupten, dass das Differenzial einer imaginären Grösse eine reelle Grösse sei, so hiesse diess: eine unmögliche geosetrische Figur hat eine mögliche Gränze (Anfang oder Ende), was reiner Unsinn ist. So hat auch die Formel $dly = \frac{dy}{y}$ nur für

recile y Bedeutung. Nehme ich jetzt y = a - x, so wird

wrichens Vläche, res!)
$$\frac{xb-\pi \cdot a}{x+a} = (x+b)b$$
, the classifier Clieder $f(a)$ ($a+b$) is a vi tool $(x+a) = (x+b)b$ to the Reclief See Sife terms $g(b) - g(a)$. Since knot an existential Welet hereoritetes:

dabei setze ich stillschweigend voraus, dass x nicht > a sei, denn sonst wäre wieder die Gränze eines Unmöglichen ein Mögliches. Nehme ich ebenso y = x - a, so gilt die Formel

$$dl(x-a) = \frac{dx}{x-a} = \frac{-dx}{a-x}$$

nur für solche x, die nicht < a sind, aus dem nämlichen Grunde. Kommt mir jetzt umgekehrt die Differenzialformel

$$\frac{-i}{a} \frac{dx}{dx}$$
 and $\frac{dx}{dx} = \frac{1}{a} \frac{dx}{dx}$

zum Integriren vor, so muss ich erst wissen, ob a >oder < x ist, sonst kann ich schlechthin das Integral gar nicht angeben. Ist a > x, so ist einzig und allein

$$\int \frac{-dx}{a-x} = l(a-x)$$
, aber nicht etwa = $l(x-a)$;

ist aber dagegen a < x, so ist allein:

$$\int \frac{-dx}{a-x} = \int \frac{dx}{x-a} = l(x-a) \text{ und nicht} = l(a-x).$$

Arrived with breaking Section

Beides lässt sich aber vereinigen, wenn man, wie der Herr Herausgeber schreibt:

$$\int \frac{dx}{a-x} = -\frac{1}{2}l.(a-x)^2$$

und

$$\int \frac{dx}{x-a} = +\frac{1}{2}l.(x-a)^2,$$

wo es nun rechts ganz gleichgültig ist, ob man a-x oder x-a schreibt, da das Quadrat davon immer positiv, also der halbe Logarithmus davon immer reell ist. Der Herr Herausgeber hat in seinem Lehrbuche der Differenzialrechnung richtig bemerkt, dass diese Bezeichnungsweise gar nicht überflüssig oder unbedeutend ist, denn wir sehen an den Resultaten des Herrn Dr. Barfuss, in welche Irrthümer man bei der Nichtbeachtung dieser Regel verfallen kann. Hat man also z. B. den Werth des Integrales

$$\int_{1-x^{2}}^{x} dx = \frac{1}{2} \int_{1+x}^{x} dx + \frac{1}{2} \int_{1-x}^{x} dx$$

zu bestimmen, so ist für x>1:

$$\int_{1-x^2}^{1} dx = \frac{1}{2}l(1+x) - \frac{1}{2}l(x-1) = \frac{1}{2}l\frac{x+1}{x-1}$$

und für x < 1: _ _ = e en ten dei ambel - gannobelt von

$$\int \frac{dx}{1-x^2} = \frac{1}{2}l(1+x) - \frac{1}{2}l(1-x) = \frac{1}{2}l\frac{1+x}{1-x};$$

braucht man die erste Form für $x=\infty$, die zweite für x=0, so

$$\int_0^{\infty} \frac{dx}{1-x^2} = \ell(1) - \ell(1) = 0;$$

oder nach der kürzeren Weise des Herrn Herausgebers:

$$\int_{1-x^{2}}^{x} dx = \frac{1}{4}l.(1+x)^{2} - \frac{1}{4}l.(1-x)^{2} = \frac{1}{4}l.\left(\frac{1+x}{1-x}\right)^{2},$$
 woraus wieder für $x = \infty$, $x = 0$

$$= \frac{1}{\sqrt{1 - x^2}} = 0 + 1 + \frac{1}{\sqrt{1 - x^2}} = 0 + \frac{1}{\sqrt{1 - x^2}$$

folgt, wie es sein muss.

Mein Herr Gegner hat sich hier, wo er ½/(-1) herausbringt, wieder einmal von der unglücklichen Idee der Einheit der Form leiten lassen und übersehen, dass sie ihn hier geradezu ins Ge-biet des Unsinns geführt hat, weil er mir nach dem Obigen nun zugeben müsste, dass die Gränze eines unmöglichen Dinges ein mögliches sein könne. Wenn überall Einheit der Form herrschen sollte, warum verlangt er denn nicht auch, dass das Integral

$$\int \frac{dx}{\sqrt{a+bx+cx^2}}$$

immer durch die nämliche Formel gegeben werden solle, während er doch selbst bei positiven c immer die logarithmische, bei negativen die Kreisfunctionenformel gebraucht haben wird, um imaginäre Grössen zu vermeiden?

Ich muss nun noch eine Frage des Herrn Doctors Barfuss beantworten. Er findet

$$\int \frac{dx}{1-x^2} = \frac{1}{2} \int \frac{dx}{1-x} + \frac{1}{8} l(1+x+x^2) + \frac{1}{\sqrt{3}} \operatorname{Arctan} \frac{2x+1}{\sqrt{3}}.$$

Für $x=\infty, x=0$ erhält er aus dem Arcustangens den Werth und fragt nun verwundert: "aber was wird denn aus $\int_0^\infty \frac{dx}{1-x} + \frac{1}{6}l(1+x+x^2)$?" d. h. richtiger, was wird aus

$$\frac{1}{2}\int \frac{dx}{1-x} + \frac{1}{6}l \cdot (1+x+x^2),$$

wenn wir $x = \infty$, x = 0 setzen und beide Werthe subtrahiren? Hier ist die Antwort. Wir haben

$$\int_{-1-x}^{1} \frac{dx}{1-x} = -\frac{1}{2}L(1-x)^2,$$

$$= -\frac{1}{6}l \cdot (1-x)^2 + \frac{1}{6}l(1+x+x^2)$$

$$= -\frac{1}{6}l \cdot (1-x)^2 + \frac{1}{6}l(1+x+x^2) = \frac{1}{6}l\frac{1+x+x^2}{1-2x+x^2}$$

$$= \frac{1}{6}l\frac{x^2}{x^2} + \frac{1}{x} + 1$$

$$= \frac{1}{6}l\frac{x^2}{x^2} + \frac{1}{x} + 1$$

Daraus folgt für $x=\infty$, wo wir uns der zweiten, und für x=wo wir uns der ersten Form bedienen:

$$\int_{1-x}^{1} \int_{1-x}^{dx} + \frac{1}{6} l(1+x+x^2) = 0, \{x=0 \text{ bis } x=\infty\},$$

mithin bleibt

$$\int_0^\infty \frac{dx}{1-x^4} = \frac{\pi}{3\sqrt{3}}$$

ceah, and therefore, deep

made will between the baben

wie es die allgemeine Formel

$$\int_0^\infty \frac{x^{m-1}dx}{1-x^n} = \frac{\pi}{n \tan \frac{m\pi}{n}}$$

ebenfalls giebt. Letztere ist daher kein "imaginärer Ausdruc

und kein "arithmetischer Unsinn".

Hiermit ist Alles, was mein Herr Gegner wider meine Integ tionen sagt, gebührend gewürdigt. Wenn derselbe uns glau machen will, reelle Differenzialformeln könnten imaginäre Integr haben, so muss er selbst das Umgekehrte zugeben, dass näm imaginäre Functionen reelle Differenzialquotienten erzeugen kö ten, was deswegen Unsinn ist, weil sich ohne Ausnahme je Differenziation die geometrische Bedeutung des Uebergangs Anfangs- oder Endgränze unterlegen lässt. (M. s. Fischer ü den Sinn der höheren Analysis.) Aber was hat denn Herr Barfuss uns für Aufklärung verschafft, wenn er sagt, sein Intes

$$\int_0^\infty \frac{dx}{1 - x^2} = \frac{1}{2}l(-1)$$

habe keine arithmetische, sondern nur eine syntaktische Bed tung.? An die Stelle eines Unbegreiflichen schiebt er ein i deres Unbegreifliches; welche ist denn die syntaktische Bed tung von ½ (-1)? Hier heisst es wahrscheinlich wieder: ,,, wo uns die Begriffe fehlen, da stellt ein Wort zu rechter ? sich ein." attat abrad han asstas 0 = z. . = 7. 17 an

e) Das Verkehrte in dem genannten Resultate sieht man auch so. Es ist, den Integrallogarithmus mit & bezeichnet:

Was Herr Doctor Barfuss ferner über die Convergenz der Reihen u. s. w. sagt, sind willkührliche Begriffsbestimmungen. Will er nach seiner Ausicht die oder jene Reihe convergent nennen, die wir divergent nennen, so möge er das thun, auf den Namen kommt nichts an.

1V.

Man wird aber vielleicht fragen, woher kommt es denn, dass gerade diejenigen, welche sich ganz sorglos dem Gebrauche der Reihen, ohne Kritik ihrer Convergenz oder Divergenz überliessen, doch so wenig falsche Resultate herausbrachten? Sollte demnach

ein solcher Gebrauch nicht zu rechtfertigen sein?

Hierauf ist die Antwort folgende. Man benutzt in der Analysis die Reihen zu zwei verschiedenen Zwecken. Entweder will man eine unbekannte Grösse näherungsweise darstellen, oder man sucht ein und den nämlichen Ausdruck auf verschiedene Weise in zwei nach Potenzen einer Hauptgrösse fortschreitende Reihen zu verwandeln und durch Vergleichung der Coefficienten gleichnamiger Potenzen jener Hauptgrösse zu neuen Resultaten zu gelangen. Dass man für den ersten Zweck nur convergirende Reihen brauchen könne, versteht sich von selbst; für die zweite Anwendung liefert uns ein früher erwähnter Satz die gewünschte Aufklärung. Wenn nämlich die Reihe

$$a+bx+cx^2+dx^2+\dots$$

für alle Werthe von x, welche innerhalb eines gewissen Intervalles x = u bis x = v liegen, zur Summe Null hat, so ist a = b = c = d u. s. w. = 0. Daraus folgt weiter:

Wenn die Gleichungen

$$f(x) = a + bx + cx^2 + dx^3 + \dots$$

$$f(x) = a + \beta x + \gamma x^2 + \delta x^3 + \dots$$

für alle x innerhalb eines gewissen Intervalles x = u bis x = v richtig bleiben, so ist

$$a=\alpha$$
, $b=\beta$, $c=\gamma$, u. s. w.

$$e^{-u} li(e^{u}) = \int_{0}^{\infty} \frac{dx}{1-x} e^{-ux}, -e^{u} li(e^{-u}) = \int_{0}^{\infty} \frac{dx}{1+x} e^{-ux}$$

(M. s. meine Beiträge zur Theorie bestimmter Integrale S. 72.)

Addirt man beides und nimmt dann u=0, so wird

$$ii(1) - li(1) = 2 \int_0^\infty \frac{dx}{1 - x^2},$$

also nach Herrn Dr. Barfuss die Differenz zweier reellen Grössen gleich der imaginären l(-1)?! Herr Dr. Barfuss scheint hiernach unseres Lehrers mathematische Naturphilosophie besser studirt zu haben, als seine Logik.

Hierin steckt das ganze Geheimniss. Z. B. Man findet auf verschiedenen Wegen die beiden Gleichungen

tan
$$x = \frac{2^2(2^2-1)}{1\cdot 2}B_1x + \frac{2^4(2^4-1)}{1\cdot 2\cdot 3\cdot 4}B_3x^2 + \dots$$
 (1)

wo B1, B2, u. s. w. gewisse positive Zahlen sind, und

$$\tan x = \frac{2x}{\left(\frac{\pi}{2}\right)^2 - x^2} + \frac{2x}{\left(\frac{3\pi}{2}\right)^2 - x^2} + \dots (2)$$

Die Gleichung (1) gilt nicht allgemein; denn tan x ist eine unstetige Function von x; an der Stelle $x=\frac{\pi}{2}$ springt sie aus $+\infty$ in $-\infty$ über $[\tan{(\frac{\pi}{2}-\delta)}=+\infty, \tan{(\frac{\pi}{2}+\delta)}=-\infty$ für unendlich kleine δ]; jede nach Potenzen von x fortschreitende Reihe bildet dagegen eine stetige Function von x; also kann zwischen beiden Ausdrücken nicht für alle Werthe von x Identität statt fürden, und in der That verschwindet dieselbe über $\frac{\pi}{2}$ hinaus, und macht daun einer blossen syntaktischen Verwandschaft Platz. Die Gleichung (2) fässt sich so schreiben:

$$\tan x = \frac{4}{\pi^2} \left[\frac{2x}{1 + \left(\frac{2x}{\pi}\right)^2} + \frac{1}{3^2} \frac{2x}{1 - \left(\frac{2x}{3\pi}\right)^2} + \dots \right]$$

wobei man die einzelnen Glieder in Reihen verwandeln kann, sobald

$$2x < \pi$$
, $2x < 3\pi$ u. s. f.

ist. Diese Bedingungen reduciren sich auf die erste, d. h. auf $x < \frac{\pi}{2}$, und man erhält:

$$\tan x = \frac{2^{3}}{\pi^{2}} \left[\frac{1}{1^{2}} + \frac{1}{3^{2}} + \frac{1}{5^{2}} + \dots \right] x$$

$$+ \frac{2^{5}}{\pi^{4}} \left[\frac{1}{1^{4}} + \frac{1}{3^{4}} + \frac{1}{5^{4}} + \dots \right] x^{3}$$

$$+ \frac{3^{5}}{\pi^{4}} \left[\frac{1}{1^{4}} + \frac{1}{3^{4}} + \frac{1}{5^{4}} + \dots \right] x^{3}$$
(3)

Beide Gleichungen (1) und (3) sind nun zwar nicht für alle möglichen Werthe von x, aber doch für gewisse x (von x=0 bis $x=\frac{\pi}{2}$) richtig, und daher ist die Vergleichung der Coefficienten gleichnamiger Potenzen von x erlaubt. Wir bekommen daher

$$\frac{1}{1^2} + \frac{1}{3^2} + \frac{1}{5^2} + \dots = \frac{1}{2} \cdot \frac{(2^2 - 1)\pi^2}{1 \cdot 2} B_1$$

$$\frac{1}{1^4} + \frac{1}{3^4} + \frac{1}{5^4} + \dots = \frac{1}{2} \cdot \frac{(2^4 - 1)\pi^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} B_1$$
u. s. f.

und zwar vollkommen richtig, obschon die Gleichungen (1) und (3)

nicht allgemein gelten.

Aehnlicher Art sind alle Reihenbenutzungen in der Analysis, bei denen etwas Richtiges herauskam; die angewendeten Reihen waren den geschlossenen Ausdrücken, für welche sie figurirten, wenigstens innerhalb eines gewissen Intervalles gleich und mithin lieferte die Coefficientenvergleichung richtige Resultate. Man kann daher

die Regel aufstellen:

Verwandelt man Behufs der Coefficientenvergleichung einen Aus-druck in zwei verschiedene, nach Potenzen der nämlichen Hauptgrösse fortschreitende Reihen, so hat man nicht nöthig, eine ängstliche Untersuchung anzustellen, wie weit wohl die Convergenz derselben reichen möge. Es genügt zu wissen, dass wenigstens für alle innerhalb eines kleinen Intervalles (etwa von 0 bis 1) liegende Werthe der Veränderlichen arithmetische Gleich-heit vorhanden sei, d. h. die Reihen convergiren (denn wenn sie divergiren, nähern sie sich ihrem angeblichen Werthe nicht); man ist dann zur Vergleichung der Coefficienten gleichnamiger Potenzen berechtigt.

Ganz anders sieht die Sache aus, wenn man solche Reihen vergleicht, bei denen für keinen Werth der Veränderlichen Identität vorbanden ist. Hier kommt man jederzeit auf Unsinn. So ist

es Euler gegangen, wenn er

$$\cos x - \cos 2x + \cos 3x - \dots \text{ in inf.} = \frac{1}{2}$$

setzt. Diese Gleichung ist als solche nie richtig; man braucht nur x= einem aliquoten Theile von π zu setzen, um sogleich auf eine Reihe von der Form a ± a + a ± a u. s. w. zu kommen; z. B. für $x=\frac{\pi}{3}$ erhält man:

and das soll doch nicht $= \frac{1}{2}$ sein? wiewohl es zu $\frac{1}{2}$ in einer synuktischen Beziehung stehen mag. Daher sind auch die von Euler gefundenen Folgerungen

14 - 24 + 34 - 44 + ... = 0 dass man sagte: das Gleichheitszeichen steht hier nicht in arithmelischer, sondern in syntaktischer Bedeutung, d. h. durch eine gewisse syntaktische Operation kann ich aus der Null so viel Glieder lener Reihen entwickeln, als ich will. Das ist wohl möglich, aber ur Bezeichnung derartiger Beziehungen darf kein Gleichheitszeithen gebraucht werden.

Glücklicherweise sind solche Reihen, welche für jeden Werth

der darin vorkommenden Veränderlichen divergiren, sehr selten, und darin liegt der Grund, warum man selten auf falsche Resultate gekommen ist. Indessen habe ich einige aufgetrieben, welche zugleich zeigen, dass man nicht nur zu arithmetisch, sondern sogar zu syntaktisch falschen Resultaten gelangen kann, wenn man sich dem Calcul ohne Kritik überlässt.

10001. Es ist bekanntlich a walldad gandaig gewalantelland aile

$$r \sin x$$

$$1-2r \cos x+r^2=r \sin x+r^2 \sin 2x+r^2 \sin 3x+\dots$$

Für r=1 erhält man, wofern nicht x=0 ist:

$$\frac{1}{2}\cot\frac{1}{2}x = \sin x + \sin 2x + \sin 3x + \dots$$

Dasselbe findet man auch durch Zerlegung der einzelnen Sinus in ihre imaginären Theile und Addition nach der allgemein sein sollenden Formel $u+u^2+u^2+\ldots=\frac{u}{1-u}$. Obiges Resultat ist aber, abgesehen von numerischen Werthen, schon syntaktisch falsch; denn wenn man beide Theile der Gleichung nach Potenzen von x entwickelt, so findet sich:

$$\frac{1}{x} - \frac{B_1 x}{1 \cdot 2} - \frac{B_3 x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} \cdots$$

$$= [1 + 2 + 3 + \dots] \frac{x}{1}$$

$$- [1^2 + 2^3 + 3^2 + \dots] \frac{x^3}{1 \cdot 2 \cdot 3}$$

und hier kommt auf der linken Seite das Glied $\frac{1}{x}$ vor, während es anf der rechten fehlt, ganz gegen alle Syntaktik! Der Fehler liegt darin, dass in der allgemeinen Formel r=1 genommen wurde, während sie nur für r<1 richtig bleibt. Ist r=1, so hat man bis zum aten Gliede:

$$\sin x + \sin 2x + \dots + \sin nx = \frac{1}{2}\cot \frac{1}{2}x - \frac{\cos (2n+1)\frac{x}{2}}{2\sin \frac{x}{2}}$$

Der Rest auf der rechten Seite verschwindet für wachsende n nicht, darf also nicht wegbleiben. Verwandelt man beide Theile in Reihen, so fängt die Entwickelung des Restes mit $-\frac{1}{x}$ an, welches sich gegen das in $\frac{1}{2}\cot\frac{1}{2}x$ vorkommende $\frac{1}{x}$ hebt, und man bekommt die bekannten Summenformeln für

$$1 + 2 + 3 + \dots + n$$
,

Man sieht ferner hieraus, dass das von Herrn Doctor Barfuss auf S. 229. über Reste Gesagte falsch ist. Nach seiner Ansicht wäre hier der Rest

$$R = \sin nx + \sin(n+1)x + \dots \text{ in inf.};$$

woher käme denn nun in diesen Rest das Glied $\frac{1}{x}$, womit der unsrige anfängt?

2. Ein nicht weniger frappantes Beispiel ist folgendes.

Wir haben alfalot , useda ? saidhilad auts

$$\frac{x + x^{3} + x^{5} + \dots = \frac{x}{1 - x^{2}} = -\frac{x}{x^{2} - 1} \quad (A)$$

$$\frac{1}{x} + \frac{1}{x^{1}} + \frac{1}{x^{2}} + \dots = \frac{\frac{1}{x}}{1 - \frac{1}{x^{2}}} = +\frac{x}{x^{2} - 1} \quad (B)$$

folglich durch Subtraction

$$-\frac{2x}{x^2-1} = (x-\frac{1}{x}) + (x^3 - \frac{1}{x^3}) + (x^5 - \frac{1}{x^5}) + \dots \quad (C)$$

Nun giebt es für jedes beliebige æ und ganze positive, aber ungerade m folgenden Satz (Cauchy cours d'analyse page 551.):

$$x^{m} + \frac{1}{x^{m}} = 2\left[\frac{m}{2}(x - \frac{1}{x}) + \frac{(m+1)m(m-1)}{2 \cdot k \cdot 6}(x - \frac{1}{x})^{3} + \frac{(m+3)(m+1)m(m-1)m-3}{2 \cdot k \cdot 6 \cdot 8 \cdot 10}(x - \frac{1}{x})^{4} + \dots\right]$$

Wendet man diesen Satz auf die Gleichung (C) für m=1, 3, 5 u. s. w. an, so wird

$$-\frac{x}{x^{2}-1} = \frac{1}{2}(x-\frac{1}{x})$$

$$+\frac{1}{2}(x-\frac{1}{x})+\frac{1}{2}(x-\frac{1}{x})^{2}$$

$$+\frac{5}{2}(x-\frac{1}{x})+\frac{5}{2}(x-\frac{1}{x})^{3}+\frac{1}{2}(x-\frac{1}{x})^{5}$$

$$+\frac{1}{2}(x-\frac{1}{x})+\frac{5}{2}(x-\frac{1}{x})^{3}+\frac{1}{2}(x-\frac{1}{x})^{5}$$

Nimmt man diese Reihen in verticaler Richtung zusammen und bemerkt zugleich, dass die linke Seite $=-\frac{1}{x-\frac{1}{x}}$ ist, so erhält

man:

$$x = \frac{1}{x} \frac{1}{x} \frac{1}{x} \frac{1}{x} \frac{1}{x} \frac{1}{x} \frac{1}{x} \frac{1}{x} \frac{1}{x} + \frac{1}{x} + \frac{1}{x} + \frac{1}{x} + \dots) \left(x - \frac{1}{x} \right) \frac{1}{x} \frac{$$

And at ... +
$$(\frac{1}{2} + \frac{5}{2} + \dots + (\frac{1}{x})^2$$

Nun ist aber x eine beliebige Grösse, folglich ist es auch $x-\frac{1}{x}$, welches wir =z setzen wollen. Denn um irgend ein beliebiges z berauszubringen, hat man die quadratische Gleichung $x-\frac{1}{x}=z$ nach x aufzulösen, wodurch man jederzeit reelle x erhält. Bezeichnen wir die in obiger Gleichung vorkommenden Coefficienten von $(x-\frac{1}{x})$, $(x-\frac{1}{x})^z$ u. s. w. mit a_1,a_2 u. s. f., so finden wir

$$-\frac{1}{x} = a_1x + a_2x^2 + a_4x^3 + \cdots$$

was schon syntaktisch falsch ist.

3. Addirt man die Gleichungen (A) und (B) im vorigen Beispiel, so kommt

$$0 = x + \frac{1}{x} + (x^2 + \frac{1}{x^3}) + (x^5 + \frac{1}{x^5}) + \dots (D)$$

Nun giebt es für ungerade m und beliebige & folgenden Satz:

$$= (x + \frac{1}{x}) \left[1 + \frac{(m+1)(m-1)}{2 \cdot 4} (x - \frac{1}{x})^{2} + \frac{(m+3)(m+1)(m-1)(m-3)}{2 \cdot 4 \cdot 6 \cdot 8} (x - \frac{1}{x})^{4} + \dots\right]$$

(Cauchy a. a. 0. page 551.), unter dessen Anwendung für m=1, 3, u. s. w. die Gleichung (D) sich so gestaltet:

$$0 = (x + \frac{1}{x})$$

$$+ (x + \frac{1}{x}) [1 + (x - \frac{1}{x})^{2}]$$

$$+ (x + \frac{1}{x}) [1 + 3(x - \frac{1}{x})^{2} + (x - \frac{1}{x})^{4}]$$

$$+ (x + \frac{1}{x}) [1 + 6(x - \frac{1}{x})^{2} + 5(x - \frac{1}{x})^{4} + (x - \frac{1}{x})^{6}]$$

$$+ (x + \frac{1}{x}) [1 + 6(x - \frac{1}{x})^{2} + 5(x - \frac{1}{x})^{4} + (x - \frac{1}{x})^{6}]$$

r wenn man beiderseits mit $x + \frac{1}{x}$ dividirt, $x - \frac{1}{x} = x$ setzt die Reihen vertical summirt:

$$0 = 1 + 1 + 1 + 1 + \dots + (1 + 3 + 6 + 10 + \dots) z^{2} + (1 + 5 + 15 + 35 + \dots) z^{4} + \dots$$

hin müsste nach dem Principe der Coefficientenvergleichung sein:

n. für ein ungerades m überhaupt:

0=1+
$$\frac{m}{1}$$
+ $\frac{m(m+1)}{1.2}$ + $\frac{m(m+1)(m+2)}{1.2.3}$ +....

hrend man aus dem binomischen Satze für negative m und x = 1 findet

wieder ein Fall, in welchem eine divergente Reihe zwei veriedene Summen hat,

Uebersieht man die beiden letzten Beispiele genauer, so beekt man leicht, dass darin weiter nichts, als ein Schmuggel ter dem Deckmantel des Gleichheitszeichens getrieben rden ist. Denn von den Gleichungen (A) und (B) ist als solche eine jedesmal falsch, wenn die andere richtig ist, oder mit an en Worten, wenn die eine Reihe convergirt, divergirt die ane, ist also der anderen Seite des Gleichheitszeichens nicht gleich. dern nur syntaktisch mit derselben verwandt. Brauchen wir das chen 23 für eine solche syntaktische Gleichheit der Form (d. h. lytische Beziehung, in so fern man durch ein gewisses Verfahaus der geschlossenen Form so viele Glieder aus der unbestimmt laufenden Reihe entwickeln kann, als man will), so stehen jene

lautenden Reihe entwickeln kann, als man will), so stehen jene ichungen für
$$x < 1$$
:
$$x + x^2 + x^5 + \dots = \frac{x}{1 - x^2} = -\frac{x}{x^2 - 1}$$

$$\frac{1}{x} + \frac{1}{x^2} + \frac{1}{x^2} + \dots + \frac{1}{x^2} +$$

$$= x + x^{1} + x^{2} + \dots + \frac{x}{1 - x^{2}} + \dots + \frac{x}{x^{2} - 1}$$

$$\frac{1}{x} + \frac{1}{x^{1}} + \frac{1}{x^{2}} + \dots = \frac{\frac{1}{x}}{1 - \frac{1}{x^{2}}} = \frac{x}{x^{2} - 1}$$

und für x=1:

$$\frac{x + x^{i} + x^{i} + \dots}{\frac{1}{x} + \frac{1}{x^{i}} + \frac{1}{x^{i}} + \dots} = \int_{\infty}^{\infty}$$

Aus diesen Gleichungen folgt aber: - gar Nichts, weil man

mit dem Zeichen & nicht weiter rechnen kann. Also war an allen den fehlerhaften Resultaten nur die verkehrte Anwendung des Gleichheitszeichens bei divergirenden Reihen schuld. Dies ist meine Erklärung, die wohl auf den Namen einer genügenden und einfachen Anspruch machen darf. Ich fordere dagegen Herrn Dr. Barfuss auf, die 3 letzten paradoxen Beispiele nach seiner Ansicht zu erklären, wenn ihm diess überhaupt möglich ist. Einem etwaigen Einwande desselben will ich gleich im Voraus begegnen. Er könnte sagen: "Sie haben in der Gleichung (A) $-\frac{x}{x^2-1}$ für $\frac{x}{1-x^2}$ gesetzt und so das Gesetz (?) der Einheit der Form verletzt; wenn auch die Reihe links die syntaktische Entwickelung von $\frac{x}{1-x^2}$ bildet, so ist sie doch nicht die Entwickelung von $-\frac{x}{x^2-1}$. Dann würde aber mein Herr Gegner den ersten Grundsatz der Mathematik: für A = B und B = C ist A=C, leugnen. Da ist denn kein anderes Herauskommen möglich, als dass er sagte: ja die erste Gleichung A = B ist nicht als solche, sondern als syntaktische Beziehung zu betrachten. Allerdings, wenn ein Dreieck einem zweiten ähnlich, dieses einem dritten an Fläche gleich ist, so folgt weder daraus, dass das erste dem dritten ähnlich, noch dass es ihm gleich sei. Hiermit würde mir Herr Dr. Barfuss zugeben, was ich eben behaupte, dass man nämlich nicht eher bei Reihen Gleichheitszeichen brauchen dürfe, als his man von ihrer Convergenz überzeugt ist, und dass für divergente Reihen ein anderes Zeichen, etwa mein obiges U, nöthig

Ich glaube durch das bisher Gesagte jede der beiden einander gegenüber stehenden Ansichten in ihre rechte Stelle gerückt zu haben. Es wäre gewiss interessant, die Theorie der Reihen consequent nach der Ansicht meines Herrn Gegners bearbeitet zu sehen, wie diess auf unserer Seite durch Cauchy geschehen ist. Nur müsste bei einer solchen Darstellung streng beobachtet werden, was ich über den Gebrauch von Zeichen gesagt habe, damit nicht etwa eine solche für die Wissenschaft höchst gefährliche Pascherei entstände, wie ich sie im zweiten und dritten Beispiele zur Warnung durchgeführt habe.

sei, und dass man daher mit divergenten Reihen nicht schlechthin

(divergreends Reihon), so alder de que die gröbeten Widerspre

Ich will endlich noch einem Vorwurfe begegnen, den ich über unsere Partei gehört babe, nämlich dem: ", die neuere Schule enthalte zwar geschickte Analytiker (wir danken recht schön), aber eine philosophische Ansicht über die Mathematik, eine Metaphysik des Calculs gehe ihr gänzlich ab." Diese Bemerkung, die übrigens gar nicht die Sache, sondern höchstens einige ihrer Verfechter treffen kann, ist zum Mindesten sehr voreilig. Die ältere Schule bestand sehr lange, ehe sie Jemand, namentlich erst Fries, von ihrer philosophischen Seite betrachtete; wie kann man nun von einer Schule, die noch im Entstehen begriffen ist und dem alten Schlendrian mühsam genug das Terrain abstreiten muss, gleich eine philosophische Betrachtung verlangen? Aber auch diess wird geleistet werden und zwar hoffe ich selbst in einiger Zeit das Meinige hierzu beizutragen. Ich will diesen ohnehin etwas lang gewordenen Aufsatz nicht durch eine solche Entwickelung noch mehr verlängern, kann es mir aber nicht versagen, wenigstens auf eine interessante Analogie hinzuweisen, welche zwischen der Philosophie und Mathematik in ihrer gegenwärtigen Verfassung statt findet. Die jetzige Zeit der Mathematik, in welcher die neuere Schule die ältere mit Recht zu verdrängen sucht, hat die grösste Aehnlichkeit mit jener, in welcher Kant mit seiner Kritik der reinen Vernunft auftrat. Die Philosophen hatten sich bis dahin ohne Kritik der Spekulation überlassen und glaubten an die Allgemeingültigkeit der Denkgesetze, mit denen sie Alles, auch selbst das Gebiet des Uebersinnlichen beherrschen wollten. So die Mathematiker, wenn sie in ihrer ogenannten allgemeinen Arithmetik die unbegränzte Allgemeinheit der analytischen Operationen behaupteten.

Jenem Unwesen stellte sich die Kantische Kritik gegentiher und wies in folgenden Resultaten der Spekulation ihr wahres Ge-

liet an:

Die Methaphysik lehrt uns den Gebrauch von vier Gruundbegriffen des deukenden Verstandes, nämlich der vier Categorieen Quantität, Qualität, Relation und Modalität. Der Gebrauch derselben erstreckt sich aber nur auf solche Begriffe, für welche in der Erfahrung ein congruirender Gegenstand aufgezeigt werden kann, d. h. ein solcher, der einer reinen Anschauung in den Formen des Raumes und der Zeit fähig ist. Versucht es dagegen der Verstand, jene vier Denkgesetze auf solche Begriffe anzuwenden, welche diese Bedingung nicht erfüllen, also übersinnliche sind (Ideen), so stösst derselbe auf die gröbsten Widersprüche, die Antinomieen, woraus weiter folgt, dass eine solche Anwendung eine durchaus unrechtmässige ist, und dass man von jenen Ideen keinen Gebrauch zur Erweiterung des philosophischen Wissens machen könne.

Ganz ähnlich steht es um die Mathematik.

Die Arithmetik lehrt uns den Gebrauch von vier Grundoperationen des rechnenden Verstandes, nämlich den vier Species; sie zeigt uns aber denselben nur an solchen Grössen, die entweder endliche sind, oder sich einer endlichen bestimmten Grösse als Gränze nähern (z. B. Reihen, die unter besonderen Fällen convergiren). Versucht es dagegen der Vorstand, jene Operationen auf solche Grössen anzuwenden, welche diese Bedingungen nicht erfüllen

(divergirende Reihen), so stösst er auf die gröbsten Widersprüche, woraus weiter folgt, dass eine solche Anwendung eine durchaus unrechtmässige ist und dass man von jenen Reihen, so lange sie divergiren, keinen Gebrauch zur Erweiterung des mathematischen Wissens machen könne.

Es geht uns mit den divergenten Reihen in der Analysis wie mit manchen Ausdrücken in der analytischen Geometrie. Fragt man z. B., welche ist die geometrische Bedeutung der Gleichung

residually and
$$(y+2x)^2+(y+3x)^2+1=0$$
, of the bound of the residual and the residual and

wenn & die Abseissen, y die Ordinaten bezeichnen, so ist die Antwort: gar keine; denn für jedes reelle & erhält man ein imaginäres y, die Gleichung stellt daher weder einen Punkt, noch eine Linie, noch sonst etwas dar. Sie ist ein Gebilde der combinirenden Algebra, welches von einer gewissen, nämlich der geometrischen Seite betrachtet, gar keine Bedeutung hat, wenn es auch von einer anderen Seite angesehen nicht eben ohne Geltung ist. Ganz ähnlich verhält es sich mit den divergenten Reihen. Für einen Calcul, der es mit Gleichheitszeichen zu thun hat, und das ist fast die ganze Analysis, haben Reihen wie

gar keine Bedeutung, weil kein Ausdruck gegeben werden kann, dem sie wirklich gleich wären. Eine Betrachtung, die sich am Faden der Identitäten fortspinnt, erreicht hier ihr Ende. Divergente Reihen sind Gebilde, oder um einen hübschen Ausdruck von Fries") zu brauchen, Figuren der combinatorischen Analysis. Hier hat Fries ganz Recht; er hätte bloss noch einen Schritt thun und unterscheiden sollen, ob der Calcul, in welchen man einen divergeute Reihe einführt, sich mit Gleichheiten oder anderweitigen Beziehungen beschäftigt; er würde dann bemerkt haben, dass für eine Betrachtungsweise der ersten Art, und diess ist hauptsächlich die Analysis, bloss die numerische Bedeutung der Reihen zulässig ist, und damit hätte er das Richtige getroffen.

(Ideca), so tibes develor aut the grobers Widersprüche, die Antinorsieen werene welter felgt, oner eine solche Anwendung eine durchade norsehmeseige ist, und daer man von Jesen Ideen keinen Gebrauch gar Erweitermer des philosophischus Vissens

and abulted stability and the Mathematik.

Die Arthonock beart une den Geterende von vire Grundeperatheren des rechnendes Verschildes, näudich den vier Species; sie volgt nach äber denselben beir ein seleten vir eine "Ale entweder volgt vir die died, uder siel giere bestieben vir einstellen vir die Alleren Getten nertringen Getten als Grans ablieve (z. B. Reiben, die neter besoneren Fallen untzt zer bit immelle von dergegen der verschaft gem Opperationen auf enter Gesenen annen auf enter Gesenen annen auf enter Gesenen annen wirderen Gesenen annen welchen Gesenen annen wirderen Gesenen annen welchen diese Bestingungen niere wirderen

^{*)} Mathematische Naturphilosophie. S. 162.

uen, let dann & der Renbachtenmart, M. der Millelpmen, Monde, N. der Millelpmen, Monde, N. der Millelpment der Name, so in MEN die reneueleinfane Kulterpare der Millerpare der Millerpare Country aus und da nou wenter Managere tanaberen Edition

ber Aristarchs Methode, die Entfernung der Sonne von der Erde zu bestimmen.

Satterning they Liebbgrona, von dem 'Mille makk der Sanne an

WALE non : W. Von W.

dem Herausgeber.

Ceberhoopt begt, wie men sogleich dierzeben wied, dieme it die Kufterangeg der Some von fiel tele an heetimmen . enral

sotzen berechtigt, no litset eich mittelet der rorbergehouden B die Lutternung AS der Soone vom Brobnehtmegenete bere-

Aristarchs Methode, die Entfernung der Sonne von der Erde estimmen, ist in ihrem Princip so einfach, und zugleich, inso-man die Entfernung des Monds von der Erde, die sich betlich mittelst einer völlig directen Methode mit hinreichender uigkeit bestimmen lässt, als bekannt vorauszusetzen berechist, so direct, dass dieselbe, wenn sie auch für die Wissent selbst von keiner Bedeutung mehr ist, doch beim Unterrichte r Astronomie sorgfältiger berücksichtigt zu werden verdient, als wie es wenigstens scheint, meistens zn geschehen pflegt. Wenn laher diese Methode, die Kepler für so schön hielt, dass er n seinen Ephemeriden für das Jahr 1619 dem Galilei und us, die schon mit Fernröhren beobachteten, zur Anwendung st empfahl, zum Gegenstande des vorliegenden Aufsatzes maand dieselbe aus einem allgemeineren Gesichtspunkte, als dies hrem ersten Erfinder geschah, zu betrachten und darzustellen chen werde, so habe ich dabei durchaus nur ihre Bedeutung en Unterricht in methodischer Beziehung im Auge, indem ich ich der Meinung bin, dass dieselbe überhaupt als eine zweckge geometrische und trigonometrische Uebung für Schüler kann, und wünsche, dass dieser Aufsatz zunächst auch nur liesem Gesichtspunkte beurtheilt werden möge.

the Billien der door nature i character der Store and and the store with the store and an inches

Aristarche Methode, die Entfernung der Sonne von der Erde stimmen, in ihrer ursprünglichen und einfachsten Gestalt darin ht, den Mond zur Zeit seiner Viertel, die man daran erkennt, die Lichtgränze auf dem Monde genau als eine gerade Linie eint, zu beobachten, und in diesem Moment^o) die scheinbare

26

n der Schwierigkeit, diesen Moment genau zu treffen, liegt vorzüglich ie Unsicherheit der Methode und die geringe Genauigkeit der durch ieselbe erhaltenen Resultate,

Entfernung der Lichtgränze von dem Mittelpunkt der Sonne zu messen. Ist dann E der Beobachtungsort, M der Mittelpunkt des Monds, & der Mittelpunkt der Sonne, so ist MES die gemessene scheinbare Entfernung der Lichtgränze von dem Mittelpunkte der Sonne, und da nun wenigstens mit grosser Annäherung EMS ein rechter Winkel ist, so hat man die Gleichung

$$EM = ES$$
, cos MES ,

aus der sich

$$ES = \frac{EM}{\cos MES} = EM \cdot \sec MES$$

ergiebt. Ist man also die Entfernung EM des Monds vom Beobachtungsorte aus anderweitigen Messungen als bekannt vorauszusetzen berechtigt, so lässt sich mittelst der vorhergehenden Formel die Entfernung ES der Sonne vom Beobachtungsorte berechnen. Ueberhaupt liegt, wie man sogleich übersehen wird, dieser Methode, die Entfernung der Sonne von der Erde zu bestimmen, vorzüglich die Idee zum Grunde, die anderweitig bekannte Entfernung des Monds von der Erde zur Basis oder Standlinie zu machen, auf welche die Messung gegründet wird, weil wegen der grossen Entfernung der Sonne von der Erde der Durchmesser der letzteren eine nicht hinreichend grosse Standlinie darbietet, wenn man eine nur einigermaassen genügende Genauigkeit zu erreichen beabsichtigt.

\$. 3.

Indem wir nach diesen vorläufigen allgemeinen Andeutungen die in Rede stehende Methode jetzt zu grösserer Allgemeinheit zu erheben versuchen werden, wollen wir annehmen, dass man zu irgend einer passenden Zeit mit geeigneten Instrumenten, etwa mit einem Spiegelsextanten, die folgenden Grössen gemessen habe:

den scheinbaren Halbmesser des Monds
die scheinbare Entfernung der inneren Ränder der Sonne und des Monds von einander
die scheinbare Entfernung der Lichtgränze auf dem Monde von
dem erleuchteten Mondrande, da wo diese Entfer-
nung am grössten ist

die Höhen der obern oder untern Ränder der Sonne und des Monds, woraus man mittelst der bekannten scheinbaren Durchmesser leicht die Höhen der Mittelpunkte der Sonne und des Monds findet.

Da man diese Grössen, wenn nicht mehrere mit gleich guten Instrumenten versehene Beobachter sich mit einander vereinigt haben, nicht alle in einem und demselben Zeitmomente, wie es eigentlich erforderlich ist, messen kann, so muss man in kurzen mit einer Uhr zu bestimmenden Zeitintervallen mehrere Messungen derselben anstellen, und diese Messungen dann auf bekannte Weise durch Interpolation sämmtlich auf ein gewisses mittleres Zeitmoment reduciren.

Dies vorausgesetzt, ist nun $\alpha + (\delta + \delta_i)$ die scheinbare Entfernung der Mittelpunkte der Sonne und des Monds von einander,

welche man mit Hülfe der Höhen der Mittelpunkte wegen der Refraction corrigiren muss, wobei man sich ganz auf dieselbe Weise wie bei der Bestimmung der Längen durch Monddistanzen zu verhalten hat, was, als sich in jedem guten astronomischen Lehrbuche findend, hier wohl als bekannt vorausgesetzt werden kann. Bezeichnen wir die auf diese Weise wegen der Refraction corrigirte scheinbare Entfernung der Mittelpunkte der Sonne und des Monds von einander durch a, die scheinbare Entfernung der Lichtgränze auf dem Monde von dem Mittelpunkte der Sonne aber durch v, so ist offenbar $\nu = \mu + \lambda - \delta$, und daher auch ν eine bekannte Grösse.

Den wahren Halbmesser des Monds und die Entfernung seines Mittelpunkts vom Beobachtungsorte wollen wir im Folgenden durch r und o, den wahren Halbmesser der Sonne und die Entfernung ihres Mittelpunkts vom Beobachtungsorte dagegen durch r, und o.

was judenzeigt biletit granderhein beige as werden die verbregen geben

Durch den Beobachtungsort und die Mittelpunkte der Sonne und des Monds denken wir uns jetzt eine Ebene gelegt, welche wir als die Ebene der xy annehmen. Der Beobachtungsort sei der Aufang der xy, die von dem Beobachtungsorte nach dem Mittel-punkte der Sonne gezogene gerade Linie sei der positive Theil der Axe der x, und der positive Theil der Axe der y werde auf der Seite der Axe der æ angenommen, auf welcher sich zur Zeit der Beobachtung der Mond befindet; so sind offenbar

die Coordinaten des Mittelpunkts des Monds, und die Gleichung des Durchschnitts der Ebene der xy mit der Oberfläche des Monds ist

1)
$$(x-\varrho \cos \mu)^2 + (y-\varrho \sin \mu)^2 = r^2$$
.

die Gleichung der von dem Beobachtungsorte nach der Lichtgränze gezogenen geraden Linie. Sind nun &, 7 die Coordinaten des Durchschnittspunkts dieser geraden Linie und des durch die Gleichung 1) charakterisirten Kreises, so hat man nach dem Vorhergehenden zur Bestimmung dieser Coordinaten die beiden Gleichungen

$$\eta = \xi \tan \theta \nu,$$

$$(\xi - \varrho \cos \mu)^2 + (\eta - \varrho \sin \mu)^2 = r^2;$$

s denen sich nach leichter Rechnung mit Beziehung der obern d untern Zeichen auf einander

3)
$$\begin{cases} \xi = \cos \nu \{ \varrho \cos(\mu - \nu) \pm \sqrt{r^2 - \varrho^2 \sin(\mu - \nu)^2} \}, \\ \eta = \sin \nu \{ \varrho \cos(\mu - \nu) \pm \sqrt{r^2 - \varrho^2 \sin(\mu - \nu)^2} \}; \end{cases}$$

oder, weil r = q sin d ist, who we will not site the

4)
$$\begin{cases} \xi = \varrho \cos \nu \left[\cos(\mu - \nu) \pm \sqrt{\sin \delta^2 - \sin(\mu - \nu)^2} \right], \\ \eta = \varrho \sin \nu \left[\cos(\mu - \nu) \pm \sqrt{\sin \delta^2 - \sin(\mu - \nu)^2} \right]; \end{cases}$$

5)
$$\begin{cases} \xi = \varrho \cos \nu \left\{ \cos(\mu - \nu) \pm \sqrt{\sin(\delta + \mu - \nu)} \sin(\delta - \mu + \nu) \right\}, \\ \eta = \varrho \sin \nu \left\{ \cos(\mu - \nu) \pm \sqrt{\sin(\delta + \mu - \nu)} \sin(\delta - \mu + \nu) \right\}, \end{cases}$$

ergiebt. Berechnet man aber den Hülfswinkel @ mittelst der Forme

6) tang
$$\Theta = \frac{\sqrt{\sin(\delta + \mu - \nu)\sin(\delta - \mu + \nu)}}{\sin(\mu - \nu)}$$
,

was jederzeit leicht geschehen kann, so werden die vorhergehendes Gleichungen:

7)
$$\begin{cases} \xi = \frac{\varrho \cos \nu \cos(\mu - \nu \mp \Theta)}{\cos \Theta}, \\ \eta = \frac{\varrho \sin \nu \cos(\mu - \nu \mp \Theta)}{\cos \Theta}. \end{cases}$$

fers

108 1

Die Gleichung des nach dem Punkte (ξη) gezogenen Mondhalbne-

8)
$$y-\varrho \sin \mu = \frac{\eta-\varrho \sin \mu}{\xi-\varrho \cos \mu}(x-\varrho \cos \mu),$$

und folglich, wenn man die aus 7) bekannten Werthe von & und einführt:

9)
$$y - \varrho \sin \mu = \frac{\sin \nu \cos(\mu - \nu \mp \Theta) - \sin \mu \cos \Theta}{\cos \nu \cos(\mu - \nu \mp \Theta) - \cos \mu \cos \Theta} (x - \varrho \cos \mu)$$

wo sich nun frägt, wie man die Zeichen in dieser Gleichung ud überhaupt in den obigen Gleichungen zu nehmen hat, worüber sich auf folgende Art eine bestimmte Entscheidung leicht geben lässt,

Bezeichnen wir die Entfernung der Lichtgränze vom Beobachtungsorte durch E, so ist

$$E^2 = \xi^2 + \eta^2,$$

und folglich nach 5)

$$E^2 = \varrho^2 \left\{ \cos(\mu - \nu) \pm V \sin(\delta + \mu - \nu) \sin(\delta - \mu + \nu) \right\}^{1/2}$$

Weil nun $\nu = \mu + \lambda - \delta$, also

$$\mu - \nu = \delta - \lambda$$
, $\cos(\mu - \nu) = \cos(\delta - \lambda)$,

und, da im vorliegenden Falle der absolute Werth von $\delta - \lambda$ gewiss niemals 90° übersteigt, $\cos(\delta - \lambda)$, folglich auch $\cos(\mu - 1)$ stets positiv ist, so liefert das obere Zeichen in vorstehender Gleung für E jederzeit einen grösseren Werth als das untere, weslb man, da die Lichtgränze natürlich immer dem Beobachter zukehrt ist, in der vorstehenden Gleichung, und folglich auch überupt in allen obigen Gleichungen die unteren Zeichen nehmen
ass. Daher muss man

10)
$$\begin{cases} \xi = \frac{\varrho \cos \nu \cos(\mu - \nu + \Theta)}{\cos \Theta}, \\ \eta = \frac{\varrho \sin \nu \cos(\mu - \nu + \Theta)}{\cos \Theta}, \end{cases}$$

tzen, und die Gleichung des nach dem Punkte (ξη) gezogenen ondhalbmessers ist

$$y-\varrho\sin\mu=\frac{\sin\nu\cos(\mu-\nu+\theta)-\sin\mu\cos\theta}{\cos\nu\cos(\mu-\nu+\theta)-\cos\mu\cos\theta}(x-\varrho\cos\mu).$$

an ist aber, wie man mittelst einiger einfachen goniometrischen erwandlungen leicht findet:

$$\begin{array}{ll}
\mathbf{n} \quad \mathbf{v} \cos(\mu - \mathbf{v} + \Theta) - \sin \mu \cos \Theta = & \sin(\mathbf{v} - \mu) \cos(\mathbf{v} - \Theta), \\
\mathbf{s} \quad \mathbf{v} \cos(\mu - \mathbf{v} + \Theta) - \cos \mu \cos \Theta = -\sin(\mathbf{v} - \mu) \sin(\mathbf{v} - \Theta);
\end{array}$$

d folglich

12)
$$y-\varrho \sin \mu = -(x-\varrho \cos \mu) \cot(\nu-\theta)$$

e Gleichung des nach dem Punkte (ξη) gezogenen Mondhalb-

Die Gleichung der durch den Punkt (ξη) gezogenen Berührenn des durch die Gleichung 1) charakterisirten Kreises sei

$$y-\eta=A(x-\xi),$$

done in ne , w. darole

ist wegen der Gleichung 12) nach den Principien der analytihen Geometrie

$$1 - A \cot(\nu - \Theta) = 0, A = \tan(\nu - \Theta);$$

50

13)
$$y-\eta = (x-\xi) \tan (\nu - \theta)$$

e Gleichung der durch den Punkt (ξη) gezogenen Berührenden durch die Gleichung 1) charakterisirten Kreises.

Do diese Berührende offenbar auch eine Berührende des Kreiss sein muss, in welchem die Oberfläche der Sonne von der Ebene er wy geschnitten wird, so ist r, die Entfernung des Mittelpunkts er Sonne von der in Rede stehenden Berührenden, und folglich, 2,0 die Coordinaten des Mittelpunkts der Sonne sind, nach den rincipien der analytischen Geometrie

$$r_1^2 = \frac{\{(\varrho_1 - \xi) \tan(\nu - \Theta) + \eta\}^2}{1 + \tan(\nu - \Theta)^2}$$

$$r_1^2 = \{(q_1 - \xi) \sin(\nu - \Theta) + \eta \cos(\nu - \Theta)\}^2;$$

also, weil $r_1 = q_1 \sin \delta_1$ ist:

$$\varrho_1^2 \sin \delta_1^2 = \{(\varrho_1 - \xi) \sin (\nu - \Theta) + \eta \cos (\nu - \Theta)\}^2$$

und folglich

Iglich
$$\pm \varrho_1 \sin \delta_1 = (\varrho_1 - \xi) \sin(\nu - \Theta) + \eta \cos(\nu - \Theta),$$

woraus sich leicht

$$\varrho_1\{\sin(\nu-\Theta) = \sin \delta_1\} = \xi \sin(\nu-\Theta) - \eta \cos(\nu-\Theta),$$

also, wenn man für ξ und η ihre aus dem Obigen bekannten Wethe einführt:

$$2\varrho_1 \sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta + \delta_1) \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta + \delta_1) = -\varrho \cos(\mu - \nu + \Theta) \tan \theta$$

woraus sich

14)
$$\frac{\varrho_1}{\varrho} = -\frac{\cos(\mu - \nu + \Theta) \tan \Theta}{2\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \theta_1) \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \theta_1)}$$

oder nach 6)

15)
$$\frac{\varrho_1}{\varrho} = -\frac{\cos(\mu - \nu + \Theta) \sqrt{\sin(\vartheta + \mu - \nu)} \sin(\vartheta - \mu + \nu)}{2\sin(\mu - \nu) \sin\frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \vartheta_1) \cos\frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_1)}$$

ergiebt, mittelst welcher Formeln Q, leicht aus Q berechnet werden kann.

Bezeichnen wir die Abscisse des Durchschnittspunkts der durd die Gleichung 13) charakterisirten Berührenden mit der Axe der a durch x₁, so ist nach 13)

$$-\eta = (x, -\xi) \tan (\nu - \Theta),$$

und folglich

$$x_1 = \frac{\xi \sin(\nu - \Theta) - \eta \cos(\nu - \Theta)}{\sin(\nu - \Theta)}.$$

Weil nun nach dem Obigen

$$\xi \sin(\nu - \Theta) - \eta \cos(\nu - \Theta) = \varrho_1 (\sin(\nu - \Theta) + \sin \theta_1)$$

ist, so ist

$$\frac{x_1}{\varrho_1} = \frac{\sin(\nu - \theta) \mp \sin \theta_1}{\sin(\nu - \theta)}$$

oder dans date danse 10

$$\frac{x_1}{\varrho_1} = 1 + \frac{\sin \, \theta_1}{\sin (\nu - \Theta)}.$$

Offenbar ist aber stets $\frac{x_1}{\rho_1} < 1$ und sin δ_1 positiv. Also muss 1

chung für E jederzeit einen grösseren Werth als das untere, weshalb man, da die Lichtgränze natürlich immer dem Beobachter zugekehrt ist, in der vorstehenden Gleichung, und folglich auch überhaupt in allen obigen Gleichungen die unteren Zeichen nehmen muss. Daher muss man

10)
$$\begin{cases} \xi = \frac{\varrho \cos \nu \cos(\mu - \nu + \Theta)}{\cos \Theta}, \\ \eta = \frac{\varrho \sin \nu \cos(\mu - \nu + \Theta)}{\cos \Theta} \end{cases}$$

setzen, und die Gleichung des nach dem Punkte (ξη) gezogenen Mondhalbmessers ist plag, wenn man file & and willing any dem Obi

11)
$$y-\varrho \sin \mu = \frac{\sin \nu \cos(\mu-\nu+\Theta)-\sin \mu \cos \Theta}{\cos \nu \cos(\mu-\nu+\Theta)-\cos \mu \cos \Theta}(x-\varrho\cos\mu).$$

Nun ist aber, wie man mittelst einiger einfachen goniometrischen Verwandlungen leicht findet:

$$\sin \nu \cos(\mu - \nu + \Theta) - \sin \mu \cos \Theta = \sin(\nu - \mu) \cos(\nu - \Theta),$$

$$\cos \nu \cos(\mu - \nu + \Theta) - \cos \mu \cos \Theta = -\sin(\nu - \mu) \sin(\nu - \Theta);$$
und folglich

12)
$$y-\varrho \sin \mu = -(x-\varrho \cos \mu) \cot(\nu-\Theta)$$

die Gleichung des nach dem Punkte (ξη) gezogenen Mondhalb-

Die Gleichung der durch den Punkt (ξη) gezogenen Berührenden des durch die Gleichung 1) charakterisirten Kreises sei

$$y-\eta = A(x-\xi)$$
, drag the use χ s, doubt

10 ist wegen der Gleichung 12) nach den Principien der analytiwhen Geometrie

$$1-A \cot(\nu-\Theta)=0$$
, $A=\tan(\nu-\Theta)$;

13)
$$y-\eta = (x-\xi) \tan (\nu-\theta)$$

de Gleichung der durch den Punkt (ξη) gezogenen Berührenden

les durch die Gleichung 1) charakterisirten Kreises.

Da diese Berührende offenbar auch eine Berührende des Kreises sein muss, in welchem die Oberfläche der Sonne von der Ebene ter xy geschnitten wird, so ist r, die Entfernung des Mittelpunkts ter Sonne von der in Rede stehenden Berührenden, und folglich, $a_{\ell,0}$ 0 die Coordinaten des Mittelpunkts der Sonne sind, nach den Principien der analytischen Geometrie

$$r_1^2 = \frac{\{(\varrho_1 - \xi) \tan (\nu - \Theta) + \eta\}^2}{1 + \tan (\nu - \Theta)^2}$$

Glei

$$r_1^2 = \{(\varrho_1 - \xi) \sin(\nu - \Theta) + \eta \cos(\nu - \Theta)\}^2;$$

also, weil $r_1 = q_1 \sin \delta_1$ ist:

$$\varrho_1^* \sin \delta_1^2 = \{(\varrho_1 - \xi) \sin(\nu - \Theta) + \eta \cos(\nu - \Theta)\}^2$$

und folglich

eglich

$$\pm \varrho_1 \sin \delta_1 = (\varrho_1 - \xi) \sin(\nu - \Theta) + \eta \cos(\nu - \Theta),$$

woraus sich leicht

$$\varrho_1\{\sin(\nu-\Theta) = \sin \delta_1\} = \xi \sin(\nu-\Theta) - \eta \cos(\nu-\Theta),$$

also, wenn man für ξ und η ihre aus dem Obigen bekannten Werthe einführt:

$$2\varrho_1 \sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta + \delta_1) \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta + \delta_1) = -\varrho \cos(\mu - \nu + \Theta) \tan \theta$$
 woraus sich

14)
$$\frac{\varrho_1}{\varrho} = -\frac{\cos(\mu - \nu + \Theta) \tan \Theta}{2\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \vartheta_1) \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_1)}$$

oder nach 6)

15)
$$\frac{\varrho_1}{\varrho} = -\frac{\cos(\mu - \nu + \Theta)}{2\sin(\mu - \nu)} \frac{\sqrt{\sin(\vartheta + \mu - \nu)} \sin(\vartheta - \mu + \nu)}{2\sin(\mu - \nu)} \frac{\sin(\vartheta + \mu - \nu)}{\sin(\vartheta + \mu - \nu)} \frac{\sin(\vartheta - \mu + \nu)}{\cos(\vartheta + \mu - \nu)}$$

ergiebt, mittelst welcher Formeln Q, leicht aus Q berechnet werde kann.

Bezeichnen wir die Abscisse des Durchschnittspunkts der durc die Gleichung 13) charakterisirten Berührenden mit der Axe der durch x_1 , so ist nach 13)

$$-\eta = (x_1 - \xi) \tan (\nu - \Theta),$$

und folglich

$$x_1 = \frac{\xi \sin(\nu - \Theta) - \eta \cos(\nu - \Theta)}{\sin(\nu - \Theta)}.$$

Weil nun nach dem Obigen

$$\xi \sin(\nu - \Theta) - \eta \cos(\nu - \Theta) = \varrho_1 \{\sin(\nu - \Theta) = \sin \theta_1 \}$$

st, so ist

$$\frac{x_1}{\varrho_1} = \frac{\sin(\nu - \theta) \mp \sin \theta_1}{\sin(\nu - \theta)}$$

oder

$$\frac{x_1}{\varrho_1} = 1 \mp \frac{\sin \, \vartheta_1}{\sin (\nu - \Theta)}.$$

Offenbar ist aber stets $\frac{x_1}{\varrho_1} < 1$ und sin δ_1 positiv. Also muss w

vorstebenden Gleichung, und daher auch in allen obigen ingen die obern oder unteru Zeichen nehmen, jenachdem – Θ) eine positive oder eine negative Grösse ist, mittelst s Kriteriums sich also immer sicher entscheiden lässt, wie tlich in den Formeln 14) und 15) die Zeichen zu nehmen

§. 5.

atwickelt man die partiellen Differentiale von

tang
$$\Theta = \frac{V \sin(\vartheta + \mu - \nu) \sin(\vartheta - \mu + \nu)}{\sin(\mu - \nu)}$$

ug auf δ , μ , ν als veränderliche Grössen, so erhält man nach n leichten Reductionen:

16)
$$d\theta \tan \Theta = \frac{\sin 2\theta \cot \Theta}{2\sin (\mu - \nu)^3} d\delta,$$

$$d\mu \tan \Theta = -\frac{2\cot (\mu - \nu)}{\sin 2\Theta} d\mu,$$

$$d\nu \tan \Theta = \frac{2\cot (\mu - \nu)}{\sin 2\Theta} d\nu;$$

lglich, weil nach den bekannten Regeln der Differentialrech-

$$d_{\theta}\Theta = \cos \Theta^{2} d_{\theta} \text{ tang } \Theta,$$

$$d_{\mu}\Theta = \cos \Theta^{2} d_{\mu} \text{ tang } \Theta,$$

$$d_{\nu}\Theta = \cos \Theta^{2} d_{\mu} \text{ tang } \Theta$$

17)
$$\begin{cases} d_d\Theta = \frac{\sin 2\theta \cos \Theta^2 \cot \Theta}{2\sin(\mu - \nu)^2} d\delta, \\ d\mu\Theta = -\cot(\mu - \nu) \cot \Theta d\mu, \\ d\nu\Theta = \cot(\mu - \nu) \cot \Theta d\nu. \end{cases}$$

uun bekanntlich

$$d\Theta = d_0\Theta + d_4\Theta + d_4\Theta$$

ist

18)
$$d\Theta = \frac{\sin 2\vartheta \cos \Theta^2 \cot \Theta}{2\sin(\mu - \nu)^2} d\vartheta$$
$$-\cot(\mu - \nu) \cot \Theta d\mu$$
$$+\cot(\mu - \nu) \cot \Theta d\nu.$$

ckelt man ferner auch die partiellen Differentiale von

$$\frac{\varrho_1}{\varrho} = -\frac{\cos(\mu - \nu + \Theta) \tan \Theta}{2\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta + \vartheta_1) \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_1)}$$

in Bezug auf μ , ν , ϑ_1 , Θ als veränderliche Grössen, so erhält nach einigen leichten Reductionen:

$$d\mu\left(\frac{\varrho_{1}}{\varrho}\right) = \frac{\sin(\mu - \nu + \Theta) \tan \theta}{2\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \vartheta_{1}) \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_{1})} d\mu,$$

$$d\nu\left(\frac{\varrho_{1}}{\varrho}\right) = \frac{\cos \mu \pm \sin \vartheta_{1} \sin(\mu - \nu + \Theta)}{4\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \vartheta_{1})^{2} \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_{1})^{2}} \tan \theta \theta$$

$$d_{d_{1}}\left(\frac{\varrho_{1}}{\varrho}\right) = \mp \frac{\cos \vartheta_{1} \cos(\mu - \nu + \Theta) \tan \theta}{4\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \vartheta_{1})^{2} \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_{1})^{2}} d\delta_{1},$$

$$d_{\Theta}\left(\frac{\varrho_{1}}{\varrho}\right) = -\frac{\cos \mu \pm \sin \vartheta_{1} \sin(\mu - \nu + \Theta)}{4\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \vartheta_{1})^{2} \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_{1})^{2}} \tan \theta \theta$$

$$-\frac{\cos(\mu - \nu + \Theta) \sec \Theta^{2}}{2\sin \frac{1}{2}(\nu - \Theta \mp \vartheta_{1}) \cos \frac{1}{2}(\nu - \Theta \pm \vartheta_{1})} d\Theta;$$

woraus sich leicht

20)
$$d\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right) = d\mu\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right) + d\nu\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right) + d_{\theta}\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right) + d_{\Theta}\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right)$$

ergiebt.

Setzen wir nun der Kürze wegen:

21)
$$A = \frac{\sin 2\theta \cos \theta^{2} \cot \theta}{2\sin(\mu - \nu)^{2}},$$

$$B = \cot(\mu - \nu) \cot \theta,$$

$$C = \frac{\sin(\mu - \nu + \theta) \tan \theta}{2\sin \frac{1}{2}(\nu - \theta \mp \theta_{1}) \cos \frac{1}{2}(\nu - \theta \pm \theta_{1})},$$

$$D = \frac{\cos(\mu - \nu + \theta) \sec \theta^{2}}{2\sin \frac{1}{2}(\nu - \theta \mp \theta_{1}) \cos \frac{1}{2}(\nu - \theta \pm \theta_{1})},$$

$$E = \frac{\cos \theta_{1} \cos(\mu - \nu + \theta) \tan \theta}{4\sin \frac{1}{2}(\nu - \theta \mp \theta_{1})^{2} \cos \frac{1}{2}(\nu - \theta \pm \theta_{1})^{2}},$$

$$F = \frac{\cos \mu \pm \sin \theta_{1} \sin(\mu - \nu + \theta)}{4\sin \frac{1}{2}(\nu - \theta \mp \theta_{1})^{2} \cos \frac{1}{2}(\nu - \theta \pm \theta_{1})^{2}} \tan \theta;$$

so ist

$$d\Theta = Ad\delta - Bd\mu + Bd\nu$$

und

$$d\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right) = Cd\mu + Fd\nu + Ed\delta_1 - (D+F)d\Theta;$$

also

$$d\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right) = -A(D+F)d\delta = Ed\delta,$$

$$+\{C+B(D+F)\}d\mu + \{F-B(D+F)\}d\nu.$$

Nun kann man aber nach §. 3. offenbar wenigstens mit gross Annäherung

$$d\mu = d\alpha + d\delta + d\delta_1$$
, $d\nu = d\mu + d\lambda - d\delta_1$

o als 200" gearths werden sollon. Die Unifernungen der Weltoste

$$d\mu = d\alpha + d\delta + d\delta_1, d\nu = d\alpha + d\delta_1 + d\lambda$$

setzen. Folglich ist nach dem Vorhergehenden

setzen. Folglich ist nach dem Vorhergehenden
$$d\binom{\varrho_1}{\varrho} = -A(D+F)d\delta = Ed\delta,$$

$$+\{C+B(D+F)\}(d\alpha+d\delta+d\delta,)$$

$$+\{F-B(D+F)\}(d\alpha+d\delta,+d\lambda),$$

d. i., wie man leicht findet:

22)
$$d\left(\frac{\varrho_1}{\varrho}\right) = (C+F)d\alpha$$

$$+ \{F - B(D+F)\}d\lambda$$

$$+ \{C - (A-B)(D+F)\}d\delta$$

$$+ (C+F+E)d\delta_1.$$

Auch erhält man hieraus leicht

23)
$$\frac{d\varrho_1}{\varrho} = \frac{\varrho_1}{\varrho} \cdot \frac{d\varrho}{\varrho} + (C + F) d\alpha$$

$$+ \{F - B(D + F)\} d\lambda$$

$$+ \{C - (A - B)(D + F)\} d\delta$$

$$+ (C + F \mp E) d\delta_1.$$

In allen vorhergebenden Gleichungen hat man die obern oder untern Zeichen zu nehmen, jenachdem sin (v - O) eine positive oder eine negative Grösse ist. Δ_1 cas to, can $A_1 = A \cos(\phi - \phi_1) + A$ can in the

A ens \$. 6. 1 = A ans in air A

Wir wollen nun noch in der Kürze zeigen, wie aus der Entternung eines Weltkörpers W vom Mittelpunkte C der Erde seine Infernung von einem beliebigen Orte O auf der Oberfläche der ble, und umgekehrt wie aus der Entfernung eines Weltkörpers W von einem beliebigen Orte auf der Oberfläche der Erde seine Antferhung von dem Mittelpunkte C der Erde gefunden werden kann, wohei wir grösserer Bestimmtheit wegen im Folgenden anihmen werden, dass der Punkt O in der nördlichen Hälfte der Enloberfläche liege.

Zu dem Ende sei q die Polhöhe, q, die sogenannte geocentrithe Breite des Orts O, und R sei der nach demselben gezogene Inhalbmesser .). Ferner seien w, h das sogenannte scheinbare kimuth und die sogenannte scheinbare Höhe, dagegen ω, h, das genannte wahre Azimuth und die sogenannte wahre Höhe des Teltkörpers W, wobei die Azimuthe von Süden nach Westen von

telet des Formel

Wie aus der Polhöhe die geocentrische Breite und der Erdhalbmesser gefunden werden können, ist Archiv. Thl. I. S. 177. gezeigt worden.

0 bis 360° gezählt werden sollen. Die Entfernungen des Welt pers W von dem Orte O und dem Mittelpunkte C der Erde s

respective A und A1.

Durch den Ort O als Anfang legen wir ein rechtwinkliche Coordinatensystem der xyx. Die Ebene der xx sei die Ebene Meridians. Der positive Theil der Axe der x sei nach Süden, positive Theil der Axe der y sei nach Westen, und der positive Theil der Axe der x sei nach dem Zenith gerichtet. Durch Mittelpunkt C der Erde als Anfang legen wir ein zweites, Systeme der xyx paralleles Coordinatensystem der xyzz.

Die Coordinaten des Weltkörpers W im Systeme der xyx s

 $\Delta \cos \omega \cos h$, $\Delta \sin \omega \cos h$, $\Delta \sin h$;

und seine Coordinaten im Systeme der x, y, z, sind:

 $\Delta_1 \cos \omega_1 \cos \lambda_1$, $\Delta_1 \sin \omega_1 \cos \lambda_1$, $\Delta_1 \sin \lambda_1$.

Die Coordinaten des Punktes O in Bezug auf das System $x_1y_1z_1$ sind aber, wie durch eine leichte geometrische Betracht sogleich erhellen wird:

$$R\sin(\varphi-\varphi_1)$$
, 0, $R\cos(\varphi-\varphi_1)$;

und nach der Lehre von der Verwandlung der Coordinaten ha wir also die drei folgenden Gleichungen:

$$\Delta_1 \cos \omega_1 \cos h_1 = R \sin(\varphi - \varphi_1) + \Delta \cos \omega \cos h,$$

 $\Delta_1 \sin \omega_1 \cos h_1 = \Delta \sin \omega \cos h,$
 $\Delta_1 \sin h_1 = R \cos(\varphi - \varphi_1) + \Delta \sin h.$

Quadrirt man auf beiden Seiten dieser Gleichungen, und ad dieselben dann zu einander, so erhält man die Gleichung

 $\Delta_1^2 = R^2 + \Delta^2 + 2R\Delta \{\sin h \cos(\varphi - \varphi_1) + \cos \omega \cos h \sin(\varphi - \varphi_2)\}$ oder, wenn

24) $\cos \Omega = \sin h \cos(\varphi - \varphi_1) + \cos \omega \cos h \sin(\varphi - \varphi_1)$ gesetzt wird, die Gleichung

25)
$$\Delta_1^2 = R^2 + \Delta^2 + 2R\Delta \cos \Omega$$
.

Sind nun Δ , ω , h, also auch Ω gegeben, so erhält man Δ , nelst des Formel

26)
$$\Delta_1 = \sqrt{R^2 + \Delta^2 + 2R\Delta \cos \Omega}$$
,

die sich bekanntlich auf verschiedene Arten zur logarithmischen Rechnung bequem einrichten lässt.

Sind dagegen Δ_1 , ω , h gegeben, so erhält man Δ durch Auflösung der quadratischen Gleichung

orde

ratischen Gleichung
$$\Delta^2 + 2R\Delta \cos \Omega = \Delta_1^2 - R^2,$$

wodurch sich

27)
$$\Delta = -R \cos \Omega \pm \sqrt{\Delta_1^2 - R^2 \sin \Omega^2}$$

Das Product dieser beiden Werthe von Δ ist $\mathbb{R}^2 - \Delta_1^2$, und folglich, da im vorliegenden Falle offenbar immer $\Delta_1 > \mathbb{R}$ ist, stets negativ. Daher haben die heiden Werthe von A jederzeit entgegengesetzte Vorzeichen. Ist nun cos Ω positiv, so ist

$$-R\cos\Omega-V\overline{\Delta_1^2-R^2\sin\Omega^2}$$

offenbar negativ, also

$$-R\cos\Omega + V_{\Lambda_1^2} - R^2\sin\Omega^2$$

positiv. Ist dagegen cos Q negativ, so ist

$$-R\cos\Omega+V_{\Delta_1}^2-R^2\sin\Omega^2$$

offenbar positiv, also

$$-R\cos\Omega-V_{\Delta_1}^2-R^2\sin\Omega^2$$

negativ. Daher muss man, weil A seiner Natur nach nur positiv sein kann, in der Gleichung 27) immer das obere Zeicheu nehmen, and folglich

28)
$$\Delta = -R \cos \Omega + \sqrt{\Delta_1^2 - R^2 \sin \Omega^2}$$

oder

29)
$$\Delta = -R \cos \Omega + V(\Delta_1 + R \sin \Omega)(\Delta_1 - R \sin \Omega)$$

Wir walten the water and schedibare title des and o destre

1,)

Nimmt man, was in Folge der Gleichung 24) offenbar verstatlet ist, den Hülfswinkel 2 stets positiv und nicht grösser als 180°, so ist sin Q immer positiv, und man kann also

$$\Delta = -R \cos \Omega + R \sin \Omega \sqrt{\frac{\Delta_1^2}{R^2 \sin \Omega^2} - 1}$$

setzen. Berechnet man nun den Hülfswinkel @ mittelst der Formel

$$\sec \Phi = \frac{\Delta_1}{R \sin \Omega}$$

der mittelst der Formel aden dals gegigne ungundafalle nomit aus

30)
$$\cos \Phi = \frac{R}{\Delta_1} \sin \Omega$$
,

und nimmt \mathcal{O} positiv und nicht grösser als 90°, was wegen des positiven Vorzeichens von sin Ω verstattet ist, so ist

$$\Delta = -R \cos \Omega + R \sin \Omega \tan \Phi$$
,

also

31)
$$\Delta = -R \frac{\cos(\Omega + \Phi)}{\cos \Phi}$$

mittelst welcher Formeln A sehr leicht berechnet werden kann.

Wenn die Sternzeit der Beobachtung bekannt ist, und auch die Rectascension des Weltkörpers W als bekannt angenommen wird, so kann man immer das Azimuth aus der Höhe λ und der Polhöhe φ leicht berechnen, was hier nicht weiter erläutert zu werden braucht.

elleabar negativ, also

asi on Allegen Q one digraph by attimes

XXXII. main , within water on

11 am 21 - 1 / 1 - 12 am 11

The air W = 1 / V = 1 2 100 11 -

Einige Bemerkungen über die Reduction der Monddistanzen.

and Man, in der Gielchung 27) immer das abere Zeichen nehmen,

dem Herausgeber.

1 = R on Let 1 (A to M. an D) (A, - R nin B)

Wir wollen die wahre und scheinbare Höhe des einen Gestirns durch H, H'; die wahre und scheinbare Höhe des and ren Gestirns durch h, h'; die wahre und scheinbare Distanz durch h, h'; die wahre und scheinbare Distanz durch h, h' bezeichnen. Werden dann ferner die grössten Kreisbogen, welche die Endpunkte der Höhen h', h' und die Endpunkte der Höhen h', h' mit einander verbinden, durch h' und h' bezeichnet, so haben wir offenbar die folgenden Gleichungen:

1)
$$\frac{\cos \Delta - \sin H \sin h}{\cos H \cos h} = \frac{\cos \Delta' - \sin H' \sin h'}{\cos H' \cos h'}$$
$$= \frac{\cos D - \sin H \sin h'}{\cos H \cos h'} = \frac{\cos D - \sin H' \sin h}{\cos h}.$$

Aus diesen Gleichungen ergiebt sich sehr leicht:

2)
$$\cos H' \cos D - \cos H \cos \Delta' = \sin(H - H') \sin h'$$
, $\cos h' \cos \Delta - \cos h \cos D = \sin(h - h') \sin H$;

 $\cos \Lambda = \cos(\Lambda - \Lambda) \cos \Lambda + \sin(\Lambda - \Lambda)$

3)
$$\begin{cases} \cos h' & \cos \mathfrak{D} - \cos h & \cos \Delta' = \sin(h - h') \sin H', \\ \cos H' & \cos \Delta - \cos H \cos \mathfrak{D} = \sin(H - H') \sin h; \end{cases}$$

und wir haben daher zur Berechnung von A aus A', H, H', h, h' die folgenden Formeln:

| cos
$$D = \frac{\cos H}{\cos H'} \cos \Delta' + \frac{\sin h'}{\cos H'} \sin(H - H'),$$

| cos $\Delta = \frac{\cos h}{\cos h'} \cos D + \frac{\sin H}{\cos h'} \sin(h - h')$

5)
$$\begin{cases} \cos \mathfrak{D} = \frac{\cos h}{\cos h'} \cos \Delta' + \frac{\sin H'}{\cos h'} \sin(h - h'), \\ \cos \Delta = \frac{\cos H}{\cos H'} \cos \mathfrak{D} + \frac{\sin h}{\cos H'} \sin(H - H'); \end{cases}$$

wo D und D als Hülfsgrössen zu betrachten sind. Eliminirt man aus den Gleichungen 2) die Grösse cos D, und aus den Gleichungen 3) die Grösse cos D, so erhält man die beiden folgenden Gleichungen: Wain + (1/ - 11 - 11) nox =

6) $\cos H' \cos h' \cos \Delta - \cos H \cos h \cos \Delta'$ $=\sin(H-H')\cos h\sin h'+\sin(h-h')\sin H\cos H'$

7)
$$\cos H' \cos h' \cos \Delta - \cos H \cos h \cos \Delta'$$

= $\sin(H-H') \sin h \cos h' + \sin(h-h') \cos H \sin H'$,

durch deren Addition sich ferner die Gleichung

8)
$$2(\cos H' \cos h' \cos \Delta - \cos H \cos h \cos \Delta')$$

= $\sin(H-H') \sin(h+h') + \sin(H+H') \sin(h-h')$

oder

$$0) \cos \Delta = \frac{\cos H \cos h}{\cos H' \cos h'} \cos \Delta' + \frac{\sin(H - H') \sin(h + h') + \sin(H + H') \sin(h - h')}{2\cos H' \cos h'}$$

Setzt man in den beiden Gleichungen 4)

$$H = H' \div (H - H'), \ h = h' + (h - h');$$

w werden dieselben M - M) aun (Va + M - M) Aus

$$\cos D = \cos(H-H') \cos \Delta' + \sin(H-H') \frac{\sin H'}{\sin H}$$

$$\cos \Delta = \cos(h-h') \cos D + \sin(h-h') \frac{\sin H}{\sin H}$$
oder
$$\cos D = -\cos(H-H') \cos \Delta' - \sin(H-h') \frac{\sin h'}{\cos h}$$

$$= \cos(H-H') \cos \Delta' + \sin(H-h')$$

$$-\sin(H-H') (\sin \Delta' - \frac{\sin h'}{\cos h} - \frac{\sin h'}{\cos h})$$

$$\cos \Delta = \cos(h-h') \cos D - \sin(h-h')$$

$$+\sin(h-h') (\sin D + \frac{\sin H}{\cos h} - \frac{\sin h'}{\cos h})$$

$$= \cos(h'-h') \cos D + \sin(h'-h')$$

$$-\sin(h'-h') (\sin D - \frac{\sin H}{\cos h} - \frac{\sin h'}{\cos h})$$

$$= \cos(h'-h') + \sin(h'-h') \frac{\sin h'}{\cos h}$$

$$= \cos(H-H'+\Delta') + \sin(h'-h') \frac{\sin h'}{\sin h'}$$

$$= \cos(h'-h'+D) + \sin(h'-h') \frac{\sin h'}{\sin h'}$$

$$= \cos(h'-h'+D) + \sin(h'-h') \frac{\sin h'}{\sin h'}$$

$$= \cos(h'-h'+D) + 2\sin(h'-h') \frac{\sin \frac{h'}{h}(h'-h'+D)}{\cos h'}$$

$$= \cos(h'+h'+D) + 2\sin(h'-h') \frac{\sin \frac{h'}{h}(h'-h'+D)}{\cos h'}$$

$$= \cos(h'+h'+D) + 2\sin(h'-h') \frac{\sin \frac{h'}{h}(h'-h'+D)}{\cos h'}$$

$$= \cos(h'+h'+D) + 2\sin(h'+h') \frac{\sin \frac{h'}{h}(h'-h'+D)}{\cos h'}$$

$$= \cos(h'+h'+D) + 2\sin(h'+h'+D)$$

$$= \cos(h'+h'+D) + 2\sin(h'+h'+D)$$

$$= \cos(h'+h'+D)$$

erleiden müssen, um in cos D überzugehen, durch

$$d\cos(H-H'+\Delta')$$
, $d\cos(H-H'-\Delta')$;

die kleinen Veränderungen, welche

$$\cos(h-h'+D)$$
, $\cos(h-h'-D)$

erleiden müssen, um in cos A überzugehen, durch

$$d\cos(h-h'+D)$$
, $d\cos(h-h'-D)$;

so ist pach dem Vorhergehenden:

11)
$$d\cos(H-H'+\Delta') = 2\sin(H-H') \frac{\sin\frac{1}{2}(h'-H'+\Delta')\cos\frac{1}{2}(h'+H'-\Delta')}{\cos H'}$$
, $d\cos(H-H'-\Delta') = 2\sin(H-H') \frac{\sin\frac{1}{2}(h'-H'-\Delta')\cos\frac{1}{2}(h'+H'+\Delta')}{\cos H'}$, $d\cos(h-h'+D) = 2\sin(h-h') \frac{\sin\frac{1}{2}(H-h'+D)\cos\frac{1}{2}(H+h'-D)}{\cos h'}$, $d\cos(h-h'-D) = 2\sin(h-h') \frac{\sin\frac{1}{2}(H-h'-D)\cos\frac{1}{2}(H+h'+D)}{\cos h'}$;

und da sich diese kleinen Veränderungen mittelst der vorstehenden Formeln immer leicht finden lassen, so wird man mit Hülfe der Tafeln auch immer die kleinen Veränderungen leicht finden können, welche

abuliche Formeln ableiten

erleiden müssen, um in D, und welche

$$h-h'+D, h-h'-D$$

erleiden müssen, um in Δ überzugehen, wird also auf diese Weise immer Δ ohne Schwierigkeit zu berechnen im Stande sein.
Setzen wir

$$\cos D = \cos \{H - H' + \Delta' + d(H - H' + \Delta')\}$$

$$= \cos \{H - H' - \Delta' + d(H - H' - \Delta')\},$$

$$\cos \Delta = \cos \{h - h' + D + d(h - h' + D)\}$$

$$= \cos \{h - h' - D + d(h - h' - D)\};$$

so ist nach den Principien der Differentialrechnung bekanntlich näherungsweise

$$\cos D = \cos (H - H' + \Delta') - \sin (H - H' + \Delta') d(H - H' + \Delta')$$

$$= \cos (H - H' - \Delta') - \sin (H - H' - \Delta') d(H - H' - \Delta'),$$

$$\cos \Delta = \cos (h - h' + D) - \sin (h - h' + D) d(h - h' + D)$$

$$= \cos (h - h' - D) - \sin (h - h' - D) d(h - h' - D);$$

und zur Bestimmung von danus tidli Al eet al me greenige malitäre

$$d(H-H'+\Delta'), d(H-H'-\Delta')$$

und

$$d(h-h'+D), d(h-h'-D)$$

silology angularibanas F amunda m

hat man also nach 11) offenbar die folgenden Näherungsformeln:

12)
$$d(H-H'+\Delta') = -2\sin(H-H')\frac{\sin\frac{1}{2}(h'-H'+\Delta')\cos\frac{1}{2}(h'+H'-\Delta')}{\cos H'\sin(H-H'+\Delta')}$$
,

$$d(H-H'-\Delta') = -2\sin(H-H')\frac{\sin\frac{1}{2}(h'-H'+\Delta')\cos\frac{1}{2}(h'+H'+\Delta')}{\cos H'\sin(H-H'-\Delta')},$$

$$d(h-h'+D) = -2\sin(h-h')\frac{\sin\frac{1}{2}(H-h'+D)\cos\frac{1}{2}(H+h'-D)}{\cos h'\sin(h-h'+D)},$$

$$d(h-h'-D) = -2\sin(h-h')\frac{\sin\frac{1}{2}(H-h'-D)\cos\frac{1}{2}(H+h'+D)}{\cos h'\sin(h-h'-D)},$$

Wie man diese in Theilen des der Einheit gleichen Halbmessers ausgedrückten Veränderungen auf die einfachste und zweckmässigste Weise in Secunden zu verwandeln bat, kann hier füglich als bekannt vorausgesetzt werden, so wie es an diesem Orte überhaupt unnöthig scheint, in weiteres Detail über die beste Art der Anwendung der obigen Formeln einzugehen.

Dass man übrigens auch aus den beiden Gleichungen 5) ganz ähnliche Formeln ableiten könnte, fällt auf der Stelle in die Augen-

whiten missen, use in A überangelen, wird also auf diese Weise maser A who Schnierigheit so tembuen im Stands sein.

$$\begin{aligned} &\cos D = \cos \left(M - H' + \Delta' + d(M - H' + \Delta')\right) \\ &= \cos \left(M + H' - \Delta' + d(M - H' - \Delta')\right), \\ &= \cos \left(M - H' + D + d(A - H' + D)\right) \\ &= \cos \left(A - H' - D + d(A - H' + D)\right), \end{aligned}$$

to in north the Principles des Differentialeschnung behanntlich nü-

$$= \cos (H - H + \Delta') - \sin (H - H + \Delta') di (H - H + \Delta') di (H - H + \Delta')$$

$$= \cos (H - H + \Delta') - \sin (H - H' + \Delta') di (H - H' + \Delta')$$

$$\cos \Delta = \cos (\lambda - k' + D) - \sin (k - k' + D)d(k - k' + D)$$

$$= \cos (k - k' - D) - \cos (k - k - D)d(k - k' - D)d$$

XXXIII.

You given builton logiching

Einige Bemerkungen über die Gleichungen des dritten Grades.

Nach einer Abhandlung des Herrn Professor R. Lobatto zu Delft in dem Journal de Mathématiques pures et appliquées, publié par J. Liouville. Mai 1844. p. 177. frei bearbeitet

selmider man alread What have not dry series descindar

dem Herausgeber.

In dieser Abhandlung des Herrn Professor Lobatto kommen ausser anderen interessanten Sätzen einige bemerkenswerthe Formeln vor, durch welche zwei Wurzeln einer cubischen Gleichung durch die dritte ausgedrückt werden. Diese Formeln werde ich im Folgenden mittheilen.

Die gegebene cubische Gleichung sei

1)
$$x^3 - px + q = 0$$
.

Wenn nun

2)
$$\begin{cases} y = \sqrt[3]{(-\frac{1}{2}q + \sqrt{\frac{1}{3}q^2 - \frac{1}{27}p^3})}, \\ z = \sqrt[3]{(-\frac{1}{2}q - \sqrt{\frac{1}{3}q^2 - \frac{1}{27}p^3})} \end{cases}$$

gesetzt wird, wo die Grössen y und z bekanntlich immer den Gleichungen

3)
$$3yz = p, y^3 + z^3 = -q$$

genügen, und ausserdem offenbar

4)
$$y^2 - z^3 = 2\sqrt{\frac{1}{3}q^2 - \frac{1}{27}p^3}$$

ist; so ist bekanntlich nach der Cardanischen Formel immer

eine Wurzel der gegebenen cubischen Gleichung, und die beiden anderen Wurzeln und u2 derselben erhält man aus den Gleichungen

6)
$$u + u_1 + u_2 = 0$$
, $uu_1u_2 = -q$

Theil V.

mirito min sa dunta

oder

7)
$$u_1 + u_2 = -u_1 u_1 u_2 = -\frac{q}{u_1}$$

Aus diesen beiden Gleichungen ergiebt sich

$$(u_1 + u_2)^2 - 4u_1u_2 = u^2 + \frac{4q}{u},$$

$$(u_1 - u_2)^2 = u^2 + \frac{4q}{u},$$

d. i.

$$(u_1 - u_2)^2 = u^2 + \frac{4q}{u}$$

und folglich

$$u_1-u_2=\pm\sqrt{\frac{u^2+4g}{u}}$$

Verbindet man diese Gleichung mit der ersten der beiden Gleic gen 7), so erhält man

$$u_1 = -\frac{1}{2}u + \frac{1}{2}\sqrt{\frac{u^2 + 4q}{u}},$$

$$u_2 = -\frac{1}{2}u + \frac{1}{2}\sqrt{\frac{u^2 + 4q}{u}};$$

und kann also immer

8)
$$\begin{cases} u_1 = -\frac{1}{3}u + \frac{1}{3}\sqrt{\frac{u^2 + 4q}{u}}, \\ u_2 = -\frac{1}{3}u - \frac{1}{3}\sqrt{\frac{u^2 + 4q}{u}} \end{cases}$$

setzen.

Weil aber 🕊 eine Wurzel der gegebenen Gleichung und folg

$$u^1 + pu + q = 0$$

$$u^2 + 4a = vu + 3a = 4nu - 3u^2$$

also

9)
$$\begin{cases} u_1 = -\frac{1}{2}u + \frac{1}{2}\sqrt{p + \frac{3q}{u}} = -\frac{2}{3}u + \frac{1}{2}\sqrt{4p - 3u^2}, \\ u_2 = -\frac{1}{2}u - \frac{1}{2}\sqrt{p + \frac{3q}{4}} = -\frac{1}{2}u - \frac{1}{2}\sqrt{4p - 3u^2}. \end{cases}$$

Nach 3) und 5) ist

notified and
$$4p - 3y^2 = 12yx - 3(y - x)^2 = -3(y - x)^2$$
,

$$\sqrt{4p-3u^2} = (y-s)\sqrt{-3},$$

und folglich

10)
$$\begin{cases} u_1 = -\frac{1}{3}\{u - (y - x)\sqrt{-3}\}, \\ u_2 = -\frac{1}{2}\{u + (y - x)\sqrt{-3}\}; \end{cases}$$

oder

11)
$$\begin{cases} w_1 = -\frac{1}{2} \{y + x - (y - x)\sqrt{-3}\}, \\ w_2 = -\frac{1}{2} \{y + x + (y - x)\sqrt{-3}\}. \end{cases}$$

Weil, wie man durch Division leicht findet,

$$\frac{y^{2}-x^{2}}{y-x}=y^{2}+yx+x^{3},$$

$$\frac{y^{2}+x^{2}}{y+x}=y^{2}-yx+x^{3}$$

ist,_so ist

$$\frac{y^2-z^2}{y-z} = \frac{y^2+z^2}{y+z} + 2yz,$$

und folglich nach dem Obigen

$$\frac{2\sqrt{19^2-17p^2}}{y-x} = -\frac{q}{x} + \frac{2p}{3} = \frac{2pu-3q}{3x},$$

siso

$$y-x=\frac{6a\sqrt{\frac{1}{4}q^2-\frac{1}{27}p^2}}{2p4-3q}=\frac{3a\sqrt{q^2-\frac{4}{17}p^2}}{2p4-3q}.$$

Führt. man diesen Werth von .y - z in die Gleichungen 10) ein, so whält man:

12)
$$\begin{cases} \mathbf{z}_1 = -\frac{1}{2}\mathbf{z} - \frac{\mathbf{z}\sqrt{p^2 - \frac{2}{3}}q^2}{3q - 2p\mathbf{z}}, \\ \mathbf{z}_2 = -\frac{1}{2}\mathbf{z} + \frac{\mathbf{z}\sqrt{p^2 - \frac{2}{3}}q^2}{3q - 2p\mathbf{z}}. \end{cases}$$

Diese Formeln ') sind nach Herrn Lobatto's Angabe von Young in dem Buche: The Analysis and solution of cubic and biquadratic equations. London. 1842. zuerst bekannt genacht worden.

Um ein Beispiel zu geben, sei

$$x^3 - 7x + 7 = 0$$

die gegebene cubische Gleichung, so ist p=7, q=7, also

$$\sqrt{p^2-\frac{3}{4}q^2}=\sqrt{343-330,75}=\sqrt{12,25}=3,5;$$

^{&#}x27;) In der Abhandlung des Herrn Lobatte sind die Formeln von Druckfehlern nicht ganz frei.

und folglich sind

$$u_1 = -\frac{1}{2}u - \frac{3.5u}{21 - 14u} = -\frac{1}{2}u - \frac{u}{6 - 4u},$$

$$u_2 = -\frac{1}{2}u + \frac{3.5u}{21 - 14u} = -\frac{1}{2}u + \frac{u}{6 - 4u}$$

oder

$$u_1 = -\frac{2-u}{3-2u}u$$
, $u_2 = -\frac{1-u}{3-2u}u$

zwei Wurzeln der gegebenen Gleichung, wenn z eine Wurzel derselben ist.

Ein anderer englischer Mathematiker, Herr Lockhart, hat von den vorhergehenden verschiedene Ausdrücke zweier Wurzeln einer cubischen Gleichung durch die dritte gegeben, welche im Allgemeinen von der Form

$$\frac{\alpha u + \beta}{\alpha_1 u + \beta_1}$$

sind. Zu diesen bemerkenswerthen Ausdrücken gelangt Herr Lobatto im Wesentlichen auf folgende Weise.

Für $r = \sqrt{p^2 - \frac{27}{3}q^2}$ sei überhaupt

13)
$$-\frac{1}{2}x + \frac{rx}{3y - 2px} = \frac{ax + b}{x + c}$$

so erhält man, wenn der Kürze wegen $2a + c = a_1$ gesetzt wird, nach gehöriger Entwickelung dieser Gleichung die Gleichung:

$$\begin{vmatrix}
 x^{3} + (a_{1} - \frac{3q \pm 2r}{2p})x^{2} \\
 + (2b - \frac{3qa_{1} \pm 2rc}{2p})x \\
 - \frac{3qb}{p}
\end{vmatrix} = 0.$$

Soll nun diese Gleichung mit der Gleichung

$$x^2 - px + q = 0$$

identisch sein, so müssen die Grössen a_1, b, c so bestimmt werden, dass sie den drei Gleichungen

$$a_1 - \frac{3q \pm 2r}{2p} = 0$$
, $2b - \frac{3qa_1 \pm 2rc}{2p} = -p$, $\frac{3qb}{p} = -q$

genügen.

Aus der ersten und dritten Gleichung ergiebt sich auf der Stelle

$$a_1 = \frac{3q \pm 2r}{2p}, b = -\frac{1}{2}p.$$

Führt man diese Werthe von a, und b in die zweite Gleichung ein, so erhält man

$$4prc + 3q(2r \pm 3q) = 4p^2 = 0.$$

Weil nun nach dem Obigen

$$p^2 - \frac{37}{4}q^2 = r^2$$
, also $4p^2 = 27q^2 + 4r^2$

ist, so ist, wie man leicht findet:

$$6pc + 9q = 2r = 0$$
,

- also

$$c = -\frac{9q \mp 2r}{6n}.$$

Ferner ist

$$2a = a_1 - c = \frac{3q \pm 2r}{2p} + \frac{9q \mp 2r}{6p} = \frac{9q \pm 2r}{3p}$$

also

$$a=\frac{9q\pm 2r}{6p}.$$

Hieraus sicht man, dass, wenn

$$a = \frac{9q \pm 2r}{6p}, b = -\frac{1}{5}p, c = -\frac{9q \mp 2r}{6p}$$

ist, jeder Werth von æ, welcher der Gleichung

$$x^2 - px + q = 0$$

genügt, immer auch der Gleichung

$$-\frac{1}{2}x + \frac{rx}{3q-2px} = \frac{ax+b}{x+c}$$

genügt. Da nun nach dem Obigen se eine Wurzel der Gleichung

$$x^2-px+q=0$$

ist, so ist and

$$-\frac{1}{3}u + \frac{ru}{3q-2pu} = \frac{au+b}{u+c},$$

und weil nach dem Obigen

$$-\tfrac{1}{2}u + \frac{ru}{3q-2pu}$$

Merzeit Warzeln der Gleichung

$$x^1 - px + q = 0$$

sind, so sind auch die beiden Werthe von

$$\frac{au+b}{u+c}$$

welche dieser Bruch erhält, wenn man in ihn die beiden obigen Systeme von Werthen der Grössen a, b, c einführt, Wurzeln der in Rede stehenden Gleichung. Also kann man die drei Wurzeln der Gleichung

$$x^2 - px + q = 0,$$

wie man mittelst des Vorhergehenden leicht findet, immer auch auf folgende Art ausdrücken:

15)
$$u_1 = \frac{(9q + 2r)u - 2p^2}{6pu - (9q - 2r)},$$

$$u_2 = \frac{(9q - 2r)u - 2p^3}{6pu - (9q + 2r)}.$$

Dies sind nach Herrn Lobatto die von Herrn Lockhart gegebenen Formeln.

1st $x^3 - 19x - 30 = 0$ die gegebene cubische Gleichung, so ist p = 19, q = -30, also

$$p^2 = 6859$$
, $\frac{27}{4}g^2 = 6075$, $r = \sqrt{784} = 28$;

folglich

$$9q + 2r = -214, 9q - 2r = -326.$$

Also ist in diesem Falle

$$u_1 = -\frac{107u + 361}{57u + 163}, \ u_2 = -\frac{163u + 361}{57u + 107}.$$

Den übrigen bemerkenswerthen Inhalt der Abhandlung des Herrn Lobatto, welcher vorzüglich die Entwickelung der Wurzeln in Kettenbrüche betrifft, für den Elementarunterricht aber von geringerem Interesse ist, muss man in ihr selbst nachsehen.

Nachschrift.

distribution of the

Das Vorhergehende ruft mir eine schon vor längerer Zeit von mir gefundene goniometrische Transformation einer jeden cubischen Pleichung in's Gedächtniss zurück, die zwar, wenigstens in der , in welcher ich sie jetzt zu geben im Stande bin, für die ung der cubischen Gleichungen selbst nicht von besonderer Bedeutung, dessenungeachtet aber in mehrfacher Beziehung interessant zu sein scheint. Diese Transformation werde ich im Folgenden vorzüglich deshalb mittheilen, weil dadurch vielleicht der eine oder der andere Leser zu weiteren Untersuchungen über diesen Gegenstand, zu denen mir selbst jetzt Zeit und Musse fehlen, yeraplasst werden dürfte.

Die gegebene cubische Gleichung sei überhaupt

1)
$$x^3 - mx^2 + nx - k = 0$$
.

Sind nun

tang
$$\Theta$$
, tang Θ_1 , tang Θ_2 ,

we die Bogen O, O, auch imaginär sein können, ibre drei Wurzeln, so hat man bekanntlich die drei folgenden Gleichungen:

Weil nun nach einer bekannten goniometrischen Formel

tang
$$(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)$$

$$= \frac{\tan \theta + \tan \theta_1 + \tan \theta_2 - \tan \theta \tan \theta_1 \tan \theta_2}{1 - \tan \theta \tan \theta_1 - \tan \theta \tan \theta_2 - \tan \theta_1}$$

ist, so ist nach dem Vorhergehenden

3)
$$tang(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2) = \frac{m-k}{1-2}$$

sittelst welcher Formel die reelle Summe $\Theta + \Theta_1 + \Theta_2$ immer bestimmt werden kann.

Ferner ist

=1-tang
$$\Theta$$
 tang Θ_1 - tang Θ tang Θ_2 - tang Θ_1 tang Θ_2

= $\frac{\cos(\Theta_1 + \Theta_1)}{\cos\Theta_1} - \frac{\sin(\Theta_1 + \Theta_1)}{\cos\Theta_1\cos\Theta_1} \tan\Theta_2$

= $\frac{\cos(\Theta_1 + \Theta_1)\cos\Theta_2 - \sin(\Theta_1 + \Theta_1)\sin\Theta_2}{\cos\Theta_1\cos\Theta_1\cos\Theta_2}$

$$= \frac{\cos \theta \cos \theta_1 \cos \theta_2}{\cos \theta \cos \theta_2},$$

und folglich nach 2) und 3):

4)
$$\begin{cases} \cos\Theta\cos\Theta_1\cos\Theta_2 = \frac{\cos(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{1 - n} = \frac{\sin(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{m - k}, \\ \sin\Theta\sin\Theta_1\sin\Theta_2 = \frac{k\cos(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{1 - n} = \frac{k\sin(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{m - k}; \end{cases}$$

so dass man also jetzt zur Bestimmung der Grössen Θ , Θ_1 , θ_2 überhaupt die drei folgenden Gleichungen hat:

$$\tan \theta (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2) = \frac{m - k}{1 - n},$$

$$\cos \Theta \cos \Theta_1 \cos \Theta_2 = \frac{\cos (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{1 - n} = \frac{\sin (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{m - k},$$

$$\sin \Theta \sin \Theta_1 \sin \Theta_2 = \frac{k \cos (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{1 - n} = \frac{k \sin (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{m - k}.$$

Aus den beiden letzten Gleichungen folgt auch

$$\cos \Theta_1 \cos \Theta_2 = \frac{\cos (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{(1 - n) \cos \Theta} = \frac{\sin (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{(m - k) \cos \Theta},$$

$$\sin \Theta_1 \sin \Theta_2 = \frac{k \cos (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{(1 - n) \sin \Theta} = \frac{k \sin (\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)}{(m - k) \sin \Theta};$$

also durch Subtraction und Addition:

6)
$$\cos(\Theta_1 \pm \Theta_2) = \frac{\sin\Theta \mp k \cos\Theta}{(1-n)\sin\Theta\cos\Theta} \cos(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)$$

 $= \frac{\sin\Theta \mp k \cos\Theta}{(m-k)\sin\Theta\cos\Theta} \sin(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2),$

mittelst welcher Formeln, da man die Summe $\Theta + \Theta_1 + \Theta_2$ nach dem Vorhergehenden als bekannt vorauszusetzen berechtigt ist, $\Theta_1 + \Theta_2$ und $\Theta_1 - \Theta_2$, also auch

$$\begin{aligned}
\Theta_1 &= \frac{1}{2}(\Theta_1 + \Theta_2) + \frac{1}{2}(\Theta_1 - \Theta_2), \\
\Theta_2 &= \frac{1}{2}(\Theta_1 + \Theta_2) - \frac{1}{2}(\Theta_1 - \Theta_2)
\end{aligned}$$

gefunden werden können, wenn man Θ kennt, so dass also auch auf diese Weise aus jeder Wurzel einer cubischen Gleichung die beiden anderen gefunden werden können.

Aus dem Obigen ergiebt sich auch leicht, dass, wenn der absolute Werth einer der beiden Grössen

$$\frac{\cos(\theta + \theta_1 + \theta_2)}{1 - n} = \frac{\sin(\theta + \theta_1 + \theta_2)}{m - k},$$

$$\frac{k\cos(\theta + \theta_1 + \theta_2)}{1 - n} = \frac{k\sin(\theta + \theta_1 + \theta_2)}{m - k}$$

grösser als die Einheit ist, immer sicher geschlossen werden kann, dass die Gleichung 1) nicht drei reelle Wurzeln haben kann, und also eine reelle und zwei imaginäre Wurzeln haben muss.

Die Gleichungen 2) können auch auf folgende Form gebracht

werden:

$$\begin{array}{l} \sin\Theta\,\cos\Theta_1\,\cos\Theta_2 + \cos\Theta\,\sin\Theta_1\,\cos\Theta_2 + \cos\Theta\cos\Theta_1\,\sin\Theta_2 \\ = m\,\cos\Theta\,\cos\Theta_1\,\cos\Theta_2, \end{array}$$

$$\sin \Theta \sin \Theta_1 \cos \Theta_2 + \sin \Theta \cos \Theta_1 \sin \Theta_2 + \cos \Theta \sin \Theta_1 \sin \Theta_2$$

$$= n \cos \Theta \cos \Theta_1 \cos \Theta_2,$$

$$\sin \Theta \sin \Theta_1 \sin \Theta_2 = k \cos \Theta \cos \Theta_1 \cos \Theta_2$$
.

Durch leichte goniometrische Rechnung findet man aber überhaupt:

$$=-\sin(\alpha+\beta+\gamma)+\sin(-\alpha+\beta+\gamma)+\sin(\alpha-\beta+\gamma)+\sin(\alpha+\beta-\gamma),$$

$$=\cos(\alpha+\beta+\gamma)+\cos(-\alpha+\beta+\gamma)+\cos(\alpha-\beta+\gamma)+\cos(\alpha+\beta-\gamma),$$

4sin α cos β cos γ

$$= \sin(\alpha + \beta + \gamma) - \sin(-\alpha + \beta + \gamma) + \sin(\alpha - \beta + \gamma) + \sin(\alpha + \beta - \gamma),$$

$$=-\cos(\alpha+\beta+\gamma)+\cos(-\alpha+\beta+\gamma)+\cos(\alpha-\beta+\gamma)-\cos(\alpha+\beta-\gamma).$$

Wenden wir diese Relationen auf die drei obigen Gleichungen au, so erhalten wir:

$$\sin(-\Theta + \Theta_1 + \Theta_2) + \sin(\Theta - \Theta_1 + \Theta_2) + \sin(\Theta + \Theta_1 - \Theta_2)$$

$$= 4m \cos \Theta \cos \Theta_1 \cos \Theta_2 - 3\sin(\Theta + \Theta_1 + \Theta_2)$$

$$= (m + 3k) \cos \Theta \cos \Theta_1 \cos \Theta_2,$$

$$\cos(-\theta + \theta_1 + \theta_2) + \cos(\theta - \theta_1 + \theta_2) + \cos(\theta + \theta_1 - \theta_2)$$

$$= 4n \cos \theta \cos \theta_1 \cos \theta_2 + 3\cos(\theta + \theta_1 + \theta_2)$$

$$= (n+3) \cos \theta \cos \theta_1 \cos \theta_2,$$

$$\sin(-\theta + \theta_1 + \theta_2) + \sin(\theta - \theta_1 + \theta_2) + \sin(\theta + \theta_1 - \theta_2)$$

$$-k[\cos(-\theta + \theta_1 + \theta_2) + \cos(\theta - \theta_1 + \theta_2) + \cos(\theta + \theta_1 - \theta_2)]$$

$$= \sin(\theta + \theta_1 + \theta_2) + k\cos(\theta + \theta_1 + \theta_2)$$

$$= (m - kn)\cos\theta\cos\theta_1\cos\theta_2;$$

wobei sogleich in die Augen fällt, dass die dritte Gleichung eine unmittelbare Folge aus den beiden ersten ist.

Setzen wir nun der Kürze wegen

7)
$$\begin{cases} \Theta + \Theta_1 + \Theta_2 = \sigma, \\ -\Theta + \Theta_1 + \Theta_2 = \varphi, \\ \Theta - \Theta_1 + \Theta_2 = \varphi_1, \\ \Theta + \Theta_1 - \Theta_2 = \varphi_2, \\ (m+3k) \cos \Theta \cos \Theta_1 \cos \Theta_2 = \mu, \\ (n+3) \cos \Theta \cos \Theta_1 \cos \Theta_2 = r; \end{cases}$$

wo nach dem Vorhergehenden σ, μ, v bekannte Grössen sind; so ist

$$g + \varphi_1 + \varphi_2 = \sigma$$

und nach dem Obigen hat man also zur Bestimmung von φ , φ , φ , die drei folgenden Gleichungen:

8)
$$\begin{cases} \varphi + \varphi_1 + \varphi_2 = \sigma, \\ \sin \varphi + \sin \varphi_1 + \sin \varphi_2 = \mu, \\ \cos \varphi + \cos \varphi_1 + \cos \varphi_2 = \nu. \end{cases}$$

Aus φ , φ_1 , φ_2 ergeben sich aber leicht Θ , Θ_1 , Θ_2 , weil nach dem Obigen

9)
$$\Theta = \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2), \ \Theta_1 = \frac{1}{2}(\varphi_2 + \varphi_1), \ \Theta_2 = \frac{1}{2}(\varphi + \varphi_1)$$

Aus den Gleichungen

$$\sin \varphi + \sin \varphi_1 + \sin \varphi_2 = \mu,$$

$$\cos \varphi + \cos \varphi_1 + \cos \varphi_2 = \nu$$

folgt nach bekannten goniometrischen Sätzen

$$\sin \varphi + 2\sin \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2) \cos \frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2) = \mu,$$

$$\cos \varphi + 2\cos \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2) \cos \frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2) = r$$

oder

$$2\sin \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2) \cos \frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2) = \mu + \sin \varphi,$$

$$2\cos \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2) \cos \frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2) = \nu - \cos \varphi;$$

folglich @ - what we have the second of the

$$\tan g \, \frac{1}{2} (\varphi_1 + \varphi_2) = \frac{\mu - \sin \varphi}{\nu - \cos \varphi};$$

also wegen der ersten der Gleichungen 8):

10) tang
$$\frac{1}{3}(\sigma-\varphi) = \frac{\mu-\sin\varphi}{\nu-\cos\varphi}$$
,

mittelst welcher Gleichung φ bestimmt werden muss. Hat man aber φ , so hat man auch $\frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2)$ und $\frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2)$ durch die Gleichungen

11)
$$\begin{cases} \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2) = \frac{1}{2}(\sigma - \varphi), \\ \cos \frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2) = \frac{\mu - \sin \varphi}{2\sin \frac{1}{2}(\sigma - \varphi)} = \frac{\nu - \cos \varphi}{2\cos \frac{1}{2}(\sigma - \varphi)}; \end{cases}$$

woraus sich dann auch 9, und 92 mittelst der Formeln

12)
$$\begin{cases} \varphi_1 = \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2) + \frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2), \\ \varphi_2 = \frac{1}{2}(\varphi_1 + \varphi_2) - \frac{1}{2}(\varphi_1 - \varphi_2). \end{cases}$$

ergeben. Weil

$$\tan g \, \frac{1}{3}(\sigma - \varphi) = \frac{\tan g \, \frac{1}{2}\sigma - \tan g \, \frac{1}{2}\varphi}{1 + \tan g \, \frac{1}{2}\sigma \, \tan g \, \frac{1}{2}\varphi}$$

und

ber

$$\sin \varphi = \frac{2\tan \frac{1}{2}\varphi}{1 + \tan \frac{1}{2}\varphi^2}, \cos \varphi = \frac{1 - \tan \frac{1}{2}\varphi^2}{1 + \tan \frac{1}{2}\varphi^2}$$

ist, so wird die Gleichung 10):

$$\frac{\tan \frac{1}{2}\sigma - \tan \frac{1}{2}\varphi}{1 + \tan \frac{1}{2}\sigma \tan \frac{1}{2}\varphi} = \frac{\mu - 2\tan \frac{1}{2}\varphi + \mu \tan \frac{1}{2}\varphi^2}{\nu - 1 + (\nu + 1) \tan \frac{1}{2}\varphi^2},$$

woraus man nach einigen leichten Reductionen die Gleichung

18)
$$0 = (\mu \tan \frac{1}{2}\sigma + r + 1) \tan \frac{1}{2}\varphi^{2}$$

$$+ \{\mu - (\nu + 3) \text{ tang } \frac{1}{2}\sigma\} \text{ tang } \frac{1}{2}\varphi^2$$

$$+$$
 (μ tang $\frac{1}{2}\sigma + \nu - 3$) tang $\frac{1}{2}\varphi$

+
$$(\mu \text{ tang } \frac{1}{2}\sigma + \nu - 3) \text{ tang } \frac{1}{2}\sigma$$

+ $\mu - (\nu - 1) \text{ tang } \frac{1}{2}\sigma$

odér 14) $0 = \{ \hat{\mu} \sin \frac{1}{2} \sigma + (\nu + 1) \cos \frac{1}{2} \sigma \} \tan \frac{1}{2} \varphi^2$

+
$$\{\mu \cos \frac{1}{3}\sigma - (\nu + 3) \sin \frac{1}{2}\sigma\} \tan \frac{1}{2}\varphi^2$$

+
$$\{\mu \sin \frac{1}{2}\sigma + (\nu - 3) \cos \frac{1}{2}\sigma\} \tan \frac{1}{2}\varphi$$

+ {
$$\mu \sin \frac{1}{2}\sigma + (\nu - 3) \cos \frac{1}{2}\sigma$$
} tang $\frac{1}{2}\sigma$ }

erhält, welche wegen ihrer Symmetrie wohl einige Aufmerksamkeit zu verdienen scheint.

XXXIV.

Etwas über das Viereck im Kreise.

Von

dem Herausgeber.

In Taf. V. Fig. 1. sei ABCD ein Viereck im Kreise, de gegenüberstehende Seiten bis zu ihren Durchschnittspunkten E F verlängert worden sind. Zicht man hierauf die Diagonalen und CD, so wie die Linie EF, und bezeichnet die Winkel B ACD, CEF, CFE, AEC, BFC respective durch α , β , g, g, ψ ,; so hat man, weil $A+B=180^\circ$ ist, die Proportione

$$CE: AC = \sin A: \sin \varphi_1,$$

 $CF: BC = \sin A: \sin \psi_1;$

also

$$\frac{CE}{CF}: \frac{AC}{BC} = 1: \frac{\sin \varphi_1}{\sin \psi_1} = 1: \frac{\sin (A + \alpha + \beta)}{\sin (A - \alpha - \beta)}$$

Nun ist aber, wie leicht erhellet:

$$CE: CF = \sin \psi : \sin \varphi$$
,

$$AC:BC = \sin(B-\beta):\sin(A-\alpha) = \sin(A+\beta):\sin(A-\alpha)$$

also nach dem Vorhergehenden

$$\frac{\sin \psi}{\sin \varphi}: \frac{\sin (A+\beta)}{\sin (A-\alpha)} = 1: \frac{\sin (A+\alpha+\beta)}{\sin (A-\alpha-\beta)},$$

und folglich

$$\frac{\sin \varphi}{\sin \psi} = \frac{\sin (A-\alpha) \sin (A+\alpha+\beta)}{\sin (A+\beta) \sin (A-\alpha-\beta)}$$

oder

$$\frac{\sin \varphi}{\sin \psi} = \frac{\cos (2\alpha + \beta) - \cos (2A + \beta)}{\cos (2\beta + \alpha) - \cos (2A - \alpha)},$$

raus sich leicht

$$\frac{\sin \varphi + \sin \psi}{\sin \varphi - \sin \psi}$$

$$= \frac{\cos(2\alpha + \beta) + \cos(2\beta + \alpha) - \cos(2A - \alpha) - \cos(2A + \beta)}{\cos(2\alpha + \beta) - \cos(2\beta + \alpha) + \cos(2A - \alpha) - \cos(2A + \beta)}$$

oder

$$\tan g \frac{1}{2}(\varphi + \psi) \cot \frac{1}{2}(\varphi - \psi)$$

$$\cos \frac{1}{2}(\alpha + \beta) \cos \frac{1}{2}(\alpha - \beta) - \cos \frac{1}{2}(\alpha + \beta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \beta)$$

$$\sin \frac{1}{2}(\alpha + \beta) \sin \frac{1}{2}(\alpha - \beta) - \sin \frac{1}{2}(\alpha + \beta) \sin \frac{1}{2}(\alpha + \beta)$$

ergiebt.

ergiebt.
Es ist aber
$$\frac{1}{2}(\varphi + \psi) = 90^{\circ} - \frac{1}{2}(\alpha + \beta)$$
, also tang $\frac{1}{2}(\varphi + \psi)$
= cot $\frac{1}{2}(\alpha + \beta)$, und folglich pach dem Vorhergehenden

$$\cot \frac{1}{2}(\varphi - \psi)$$

$$-\frac{\cos\frac{3}{2}(\alpha+\beta)\cos\frac{1}{2}(\alpha-\beta)-\cos\left\{2A-\frac{1}{2}(\alpha-\beta)\right\}\cos\frac{1}{2}(\alpha+\beta)}{\sin\frac{3}{2}(\alpha+\beta)\sin\frac{1}{2}(\alpha-\beta)-\sin\left\{2A-\frac{1}{2}(\alpha-\beta)\right\}\sin\frac{1}{2}(\alpha+\beta)}\tan\frac{1}{2}(\alpha+\beta);$$

dio, weil

2cos
$$\frac{1}{2}(\alpha+\beta)$$
 sin $\frac{1}{2}(\alpha+\beta)$ = sin $2(\alpha+\beta)$ - sin $(\alpha+\beta)$,
2sin $\frac{1}{2}(\alpha+\beta)$ cos $\frac{1}{2}(\alpha+\beta)$ = sin $2(\alpha+\beta)$ + sin $(\alpha+\beta)$

bar

$$\sin 2(\alpha + \beta) = 2\sin (\alpha + \beta) \cos (\alpha + \beta),$$

$$\sin (\alpha + \beta) = 2\sin \frac{1}{3}(\alpha + \beta) \cos \frac{1}{2}(\alpha + \beta)$$

int:

$$= \frac{\cot \frac{1}{2}(\varphi - \psi)}{\frac{1}{2\cos(\alpha + \beta) - 1} \cos \frac{1}{2}(\alpha - \beta) - \cos \frac{1}{2}A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)}}{\frac{1}{2\cos(\alpha + \beta) + 1} \sin \frac{1}{2}(\alpha - \beta) - \sin \frac{1}{2}A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)}$$

der, weil

$$\begin{array}{ll} \cos \frac{1}{2}(\alpha - \beta) + \cos \{2A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)\} &= 2\cos A \cos \{A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)\}, \\ \sin \frac{1}{2}(\alpha - \beta) - \sin \{2A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)\} &= -2\cos A \sin \{A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)\}. \end{array}$$

$$\operatorname{cot}_{\frac{1}{2}}(\varphi - \psi) = -\frac{\cos(\alpha + \beta)\cos\frac{1}{2}(\alpha - \beta) - \cos A\cos\left[A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)\right]}{\cos(\alpha + \beta)\sin\frac{1}{2}(\alpha - \beta) - \cos A\sin\left[A - \frac{1}{2}(\alpha - \beta)\right]}$$

Leicht bringt man diese Gleichung auch auf die folgende Form:

$$\cos(\alpha+\beta)\sin\frac{1}{2}\{(\alpha-\beta)+(\varphi-\psi)\}=\cos A\sin\{A-\frac{1}{2}[(\alpha-\beta)-(\varphi-\psi)]\}$$

oder

$$\frac{\sin\frac{1}{2}\{(\alpha-\beta)+(\varphi-\psi)\}}{\sin[A-\frac{1}{2}[(\alpha-\beta)-(\varphi-\psi)]\}} = \frac{\cos A}{\cos(\alpha+\beta)}$$

Vorans sich

$$\frac{\sin \frac{1}{2}\{(\alpha-\beta)+(\varphi-\psi)\}+\sin \left\{A-\frac{1}{2}[(\alpha-\beta)-(\varphi-\psi)]\right\}}{\sin \frac{1}{2}\{(\alpha-\beta)+(\varphi-\psi)\}-\sin \left\{A-\frac{1}{2}[(\alpha-\beta)-(\varphi-\psi)]\right\}}$$

$$=\frac{\cos A+\cos (\alpha+\beta)}{\cos A-\cos (\alpha+\beta)}.$$

also

tang
$$\frac{1}{2} \{ A + (\varphi - \psi) \}$$
 cot $\frac{1}{2} \{ A - (\alpha - \beta) \}$
= $-\cot \frac{1}{2} \{ A + (\alpha + \beta) \}$ cot $\frac{1}{2} \{ A - (\alpha + \beta) \}$,

und, folglich

tang
$$\frac{1}{2}\{A+(\varphi-\psi)\}$$

$$= -\cot \frac{1}{2} \{A + (\alpha + \beta)\} \cot \frac{1}{2} \{A - (\alpha + \beta)\} \tan \frac{1}{2} \{A - (\alpha - \beta)\}$$

ergiebt.

Wenn $A=90^\circ$, und folglich $B=90^\circ$, d. h. wenn die Disgonale CD des Vierecks ABCD ein Durchmesser des um dasselbe webeschriebenen Kreises ist, so ist $\cos A=0$, und folglich nach dem we Obigen $\cot \frac{1}{2}(\varphi-\psi)=-\cot \frac{1}{2}(\alpha-\beta)=\cot \frac{1}{2}(\beta-\alpha)$, also $\varphi-\psi=\beta-\alpha$. Weil nun $\varphi+\psi=180^\circ-(\alpha+\beta)$ ist, so ist $\varphi=90^\circ$ is $-\alpha$, $\psi=90^\circ-\beta$, und die Linie EF steht also auf der gehörig werlängerten Diagonale CD senkrecht, woraus sich der folgende Satz ergiebt:

Die gerade Linie, welche die Durschnittspunkte der it gegenüberstehenden Seiten eines in einen Kreis beschriebenen Vierecks, dessen eine Diagonale ein Durchmesser des Kreises ist, mit einander verbindet, steht immer auf dieser gehörig verlängerten Diagonale senkrecht.

Eine zweckmässige Uebung für Schüler wird es sein, einen rein-geometrischen Beweis dieses Satzes zu suchen.

donne. D'on il suite que is tien constitue du volint Cone la se confermire a'un it moral durant, pares que la lone od es l'anglis s

schaugely loves incoming as ab-

The Jr drolle of soin couple at sop

XXXV.

Eine geometrische Aufgabe.

Aus J. F. Pfaff's nachgelassenen Papieren mitgetheilt

von

dem Herausgeber.

Weil es in vielfacher Beziehung interessant ist, die Arbeiten grosser Männer in ihrer ursprünglichen Gestalt kennen zu lernen, so werde ich, wo es mir thunlich zu sein scheint, hin und wieder einige Aufsätze J. F. Pfaff's in unveränderter Form in dem Archive mittheilen, wobei ich bemerke, dass in den von diesem grossen Mathematiker nachgelassenen Heften, in welchen er seine Ideen niederzulegen pflegte, fortwährend deutsche, lateinische und französische Aufsätze mit einander abwechseln. Ich wähle diesmal absichtlich einen französisch geschriebenen Aufsatz über eine ganz elementare geometrische Aufgabe, und ersuche die Leser nur, nicht unbeachtet zu lassen, dass alle diese Aufsätze ursprünglich keineswegs für den Druck bestimmt waren, da Pfaff wohl nicmals an deren Veröffentlichung dachte, indem es ganz in seinem trefflichen, höchst anspruchslosen Charakter begründet war, den Genuss lediglich in der Arbeit selbst zu finden, und nach Beendigung einer Arbeit gleich wieder zu einer neuen überzugehen, ohne sich um eine besondere Ausfeilung der beendigten Arbeiten weiter zu bekümmern. Ein Fascimile seiner Handschrift soll vielleicht später einmal gegeben werden.

Problème.

Soient données deux chordes AB, DE (Tab. V. Fig. 2.); l'angle qu'elles font entre eux (étant prolongées) en F; et la distance de leurs milieux ab. Il faut trouver le cercle des deux chordes.

I. Première solution géométrique.

Analyse géométrique.

Soit C le centre du cercle en question: les droites Ca, Cb seront perpendiculaires aux chordes AB, DE. Donc dans le quadrilatère aCbF, la somme des A angles étant = A droits, les angles C et F ensemble feront deux droits. Donc l'angle C est

donné. D'ou il suit, que le lieu géométrique du point C est la circonférence d'un segment donné, parce que la base ab et l'angle C de ce segment sont donnés.

Qu'on mène Ce perpendiculaire à ab, on aura

$$ae^2 - be^2 = Ca^2 - Cb^2$$
;

mais

$$Aa^2 + Ca^2 = AC^2 = CD^2 = Db^2 + Cb^2;$$

done

$$Ca^2 - Cb^2 = Db^2 - Aa^2;$$

done

$$ae^2 - be^2 = Db^2 - Aa^2$$

Que la droite ab soit coupée en deux segmens égaux en f, on a

$$ae^2 - be^2 = (ae - be)(ae + be) = 2ab$$
, $fe = Db^2 - Aa^2$.

Donc la droite fe et le point e sont donnés. En tirant donc par e la perpendiculaire e C, le centre C sera dans cette perpendiculaire, et comme il est situé aussi dans un segment donné, ce centre lui même sera donné.

Construction.

Décrivez sur la droite donnée ab un segment, dont l'angle c soit $180^{\circ}-F$ (d'après la solution connue d'Euclide. Livr. III. Prop. 33.). Cherchez à

$$2ab: Db + Aa = Db - Aa(:x)$$

la quatrième proportionelle, et faites la =fe, f étant le milieu de ab. Par e élèvez eC perpendiculaire à ab, le point où celle-di coupera le segment construit sera le centre du cercle en question. Ce centre étant trouvé, tout le reste s'en suit immédiatement. Car menant $Aa = \frac{1}{2}AB$, $Db = \frac{1}{2}DE$ perpendiculaires à Ca et Cb, on a les points A, D, etc. etc.

II. Seconde solution géométrique.

L'angle F et la droite ab étant données, le lieu géométrique du point F est un segment donné. Or on a

$$FA.FB = FD.FE$$
,

done

$$(Fa - Aa)(Fa + Aa) = (Fb - Db)(Fb + Db),$$

c'est-à-dire

-sup at such an

$$Fa^2 - Aa^2 = Fb^2 - Db^2,$$

 $Fb^2 - Fa^2 = Db^2 - Aa^2.$

Qu'on abaisse de F sur ab la perpendiculaire Fg, on aura

$$Fb^2 - Fa^2 = bg^2 - ag^2 = (bg + ag)(bg - ag) = 2ab \cdot fg$$

Done on a

$$Db^2 - Aa^2 = (Db - Aa)(Db + Aa) = 2ab \cdot fg$$

d'où on parvient à une construction tout à fait semblable à la précédente, en décrivant le segment de l'autre coté de ab, qui appartient pourtant au même cercle.

III. Troisième solution algébrique trigonométrique.

Soit AB = 2a, DE = 2b; le rayon du cercle cherché AC = x; la distance ab = d. Dans le triangle aCb on a

$$ab^2 = Ca^2 + Cb^2 - 2Ca \cdot Cb \cdot \cos C.$$

Mais $C = 180^{\circ} - F$, donc cos $C = -\cos F$; $Ca^2 = AC^2 - Aa^2 = x^2 - a^2$; de même $Cb^2 = x^2 - b^2$. Donc on aura

$$d^{2} = x^{2} - a^{2} + x^{2} - b^{2} + 2\sqrt{(x^{2} - a^{2})(x^{2} - b^{2})} \cdot \cos F.$$

Qu'on mette $2x^2-a^2-b^2=y$, on aura

$$x^{2} = \frac{y+a^{2}+b^{2}}{2}, \ x^{2}-a^{2} = \frac{y+b^{2}-a^{2}}{2}, \ x^{2}-b^{2} = \frac{y+a^{2}-b^{2}}{2};$$

done

$$d^2 - y = \cos F \cdot \sqrt{(y + a^2 - b^2)(y + b^2 - a^2)}$$

et

$$d^4 - 2d^2y + y^2 = \{y^2 - (a^2 - b^2)^2\} \cos F^2$$

OU

$$y^2 \sin F^2 - 2d^2y = -d^4 - (a^2 - b^2)^2 \cos F^2$$
,

une équation quadratique pour y. On aurait pu trouver une telle immédiatement pour x^2 .

IV. Quatrième solution trigonométrique.

En désignant les angles Cab, Cha par E, E', et en conservant les dénominations ci dessus mentionnées, on a

Thell V.

$$Ca: ab = Ca: d = \sin E : \sin F,$$

 $Cb: ab = Cb: d = \sin E : \sin F;$

done

$$Ca = \frac{d \sin E}{\sin F}$$
, $Cb = \frac{d \sin E}{\sin F}$.

Or on a (Sol. L.)

$$Ca^2 - Cb^2 = Db^2 - Aa^2 = b^2 - a^2$$

dooc

$$\frac{d^2}{\sin F^2} (\sin E^2 - \sin E^2) = b^2 - a^2.$$

Mais

$$\sin E^2 - \sin E^2 = \frac{1 - \cos 2E}{2} - \frac{1 - \cos 2E}{2}$$

$$= \frac{\cos 2E - \cos 2E}{2} = \sin \frac{1}{2}(E + E) \sin \frac{1}{2}(E - E)$$

$$=\cos\frac{1}{2}C\sin\frac{1}{2}(E-E)=\sin\frac{1}{2}F\sin\frac{1}{2}(E-E).$$

Donc on a

$$\sin \frac{1}{2}(E'-E) = \frac{b^3-a^2}{d^2} \cdot \frac{\sin \frac{P^2}{2}}{\sin \frac{1}{2}F}$$
.

Ayant trouvé la différence des angles E - E, comme on consileur somme = F, on trouve ces angles eux mêmes; d'où suivest

$$Ca = \frac{d \sin E}{\sin F}$$
, $Cb = \frac{d \sin E}{\sin F}$, $AC = \sqrt{Aa^2 + Ca^2}$.

*)
$$\sin \frac{1}{4}(E-E) = \frac{2(b-a)(b+a)}{d^2} \sin F \cos \frac{1}{4}F$$
.

TXXXXI

Beweis des umgekehrten ptolemäischen Satzes.

Aus J. F. Pfaff's Papieren mitgetheilt

von

dem Herausgeber.

FO: FG-EF = 1C. RD 1C. 80-18. CD.

In dem Vierecke ABCD (Taf. V. Fig. 3.) sei

AB.CD+AD.BC=AC.BD.

an soll beweisen, dass sich um dieses Viereck ein reis beschreiben lässt.

Liesse sich um das Viereck ABCD, dessen Winkel wir der ürze wegen bloss durch A, B, C, D bezeichnen wollen, kein reis beschreiben, so würde, da die Summe aller vier Winkel A, B, C, D vier rechte Winkel beträgt, entweder A+C<2R oder A+D<2R sein. Sei nun einmal A+C<2R. Beschreibt an dann, was immer möglich ist, um das Dreieck ABD einen reis, so wird dieser Kreis jederzeit die Diagonale AC selbst, icht deren Verlängerung über den Punkt C hinaus, in einem gerissen Punkte E schneiden. Es ist nämlich, wenn man den Winel BED der Kürze wegen durch E bezeichnet, A+E=2R, ad folglich, weil nach der Voraussetzung A+C<2R ist, E>C, was nach einem bekannten geometrischen Satze nur dann isglich ist, wenn der Punkt E in der Diagonale E selbst, nicht deren Verlängerung über den Punkt E binaus liegt. Zieht man un die Linien EF, EG, EG, so ist nach einem bekannten Satze as der Lehre vom Kreise:

AC:BC = CF:CE, AC:CD = CG:CE, BC:CD = CG:CF;

and weil ausserdem die Dreiecke ABC und CEF, ACD und CEG, CD und CFG, die Winkel bei C mit einander gemein haben, ist

 \triangle ABC \sim \triangle CEF, \triangle ACD \sim \triangle CEG, \triangle BCD \sim \triangle CFG. PERSON

Aun I) folgt

Also ist

CF: EF = AC: ABFG: CF = BD: CD,

woraus

19 (1) FG: EF = AC, BD: AB CD; 1919 Sutzes:

ferner

CG:EG=AC:AD, FG: CG = BD: BC

woraus

2) FG:EG=AC.BD:AD.BC.

Aus 1) folgt

FG: FG-EF=AC.BD: AC.BD-AB.CD.

also, weil nach der Voraussetzung

AB.CD + AD.BC = AC.BD

ist:

3) FG:FG-EF=AC.BD:AD.BC.

License nich um dox Viernele AM

Korze wegen blue durched, B. C.

Daher ist nach 2) und 3)

FG:EG=FG:FG-EF

AS = A + 1 , tondoment A double organ panel as WAN tol

welches unmöglich ist, da zwei Seiten eines Dreiecks nicht dessen dritter Seite gleich sein können. Also ist die Annahme, dass um das Viereck ABCD kein Kreis beschrieben werden könne, falsch, und es lässt sich daher um dieses Viereck unter der Voraussetzung des Satzes immer ein Kreis beschreiben, wie bewiesen werden sollte. may spin, I che vam Meeiser

> $AC: BC = CF \cdot CE$ 30:00 = 00:0E

and well apparted the Breinesto All and CEF, ACB and CEC, BED und CFG, the Wighel bal C mit obnaday gemein haben Del some

> A ABCHACEE. VACH- VEEC A MCD PULL CERC

beyone, when man div Nahl a join bliederagabill) is to a conficted weaker to be a large weaker weaker to be a long where the conficted interpretation. Having weaker on day one of the conficted weaker weaker on the conficted was the conficted weaker of the conficted was the conficted with the conficted was the c

the singleth in the annual so whether we will all the solution and the solution of the solution and the solu

Ueber den zweiten Aufsatz des Herrn Doctor-Barfuss. Theil V. Heft 2. S. 155.

Convergentlehre grepings haben, ther well nutrumerken, denn si welchen done jede nu doo'V nootlon ?(r) cotwick all Reihe entrergiet, wenn ihre Clieder his eum Conschwin

Herrn Doctor O. Schlömilch,
Privatdocenten an der Universität zu Jena.

Während Herr Dr. Barfuss in seinem ersten Aufsatze eine Krik der neueren Ansichten versucht, giebt er uns in seiner zweiten
bhandlung eine Probe seiner Darstellung der Analysis, gegen
elche eine nur einigermaussen scharf sehende Kritik sehr Vieles
nzuwenden haben wird. So viel sich in der Kürze thun lässt,
ill ich hier erwähnen.

Den Anfang macht der Machtspruch: "es ist wohl zu unerscheiden, ob eine Reihe bloss eine Summe unendlich ieler Glieder, oder ob sie die Entwickelung einer unction sei", d. h. mit anderen Worten, wenn da steht

$$f(x) = A + Bx + Cx^2 + \dots$$
 (1)

können hier zwei Bedeutungen dieser Zeile statt finden. Wirkch! ein Anfang, wie man ihn nicht von einem Mathematiker erarten sollte. Gleich die ersten Worte belehren uns, dass eine leichung wie (1) doppelsinnig ist; zwar wird hinzugesetzt, dass ie Convergenz oder Divergenz beide Bedeutungen trenne, aber as hilft uns nichts, wo wir die Form der Reihe noch nicht kenen, wie bei allen Anfängen mittelst der Methode der unbestimmten defficienten. Rechnet man aber mit so einer hypothetischen Gleichung weiter, so weiss man keinen Augenblick, ob man es mit einer dentität, oder mit einer syntaktischen Aehnlichkeit zu thun hat, ob also die Rechnungsoperationen, welche die Arithmetik für Identitäten gelehrt hat, hier noch richtig bleiben. Ich werde übrigens nachher auf diesen Punkt zurückkommen. Darauf kommt etwas zur Vertheidigung des Resultates

$$-\frac{1}{3} = \cos x + \cos 2x + \cos 3x + \dots$$

und diese Vertheidigung stützt sich auf die Behauptung, die fragliche Reihe gehe nicht aus der Reihe

 $\cos x + \cos 2x + \dots + \cos nx$

hervor, wenn man die Zahl n (die Gliederanzahl!) ins Unendliche wachsen lasse, anders wenigstens lassen sich die Worte des Herrn Verfassers nicht interpretiren. Das ist wieder ein durch nichts motivirter Machtspruch; wenn in einer Reihe die Gliederanzahl ins Unendliche wächst, so wird sie eine unendliche, sollte man wenigstens denken; wenn mein Herr Gegner das nicht zugieh, so lässt sich darauf so wenig antworten, als wenn jemand behaup tet, er könne sich eine gerade Linie denken, die länger sei, als ein über ihr construirter Halbkreis.

In \$. 5. finden wir etwas ganz Neues; ich bitte die Herren Gauss, Cauchy, Dirichlet u. A., die sich so unnütz mit der Convergenzlehre geplagt haben, hier wohl aufzumerken, denn sie erfahren: dass jede aus der Function f(x) entwickelte Reihe convergirt, wenn ihre Glieder bis zum Verschwinden klein werden. Es ist mir sehr lieb, dass ich das weiss;

handelte sich neulich um den Werth des Integrales

$$\int_0^\infty \frac{e^{-t}}{1-e^{-t}} \cdot \frac{dt}{\sqrt{t}}$$

$$= \int_0^\infty e^{-t} \cdot \frac{dt}{\sqrt{t}} + \int_0^\infty e^{-2t} \frac{dt}{\sqrt{t}} + \int_0^\infty e^{-3t} \frac{dt}{\sqrt{t}} + \dots \text{ in inf.}$$

$$= \frac{1}{\sqrt{1}} + \frac{1}{\sqrt{2}} + \frac{1}{\sqrt{3}} + \dots \text{ in inf.}$$

Ich glaubte erst, derselbe sei unendlich; da aber Herr Dr. Barlow sagt, die Reihe rechts convergire (denn sie ist eine fallende und auch die Entwickelung einer Function), so wird derselbe wohl ein bestimmter angebbarer sein. Ich hatte nämlich so geschlossen Entwickeling

$$\frac{1}{\sqrt{1}} + \frac{1}{\sqrt{2}} + \frac{1}{\sqrt{3}} + \dots + \frac{1}{\sqrt{n}}$$

$$\frac{1}{\sqrt{n}} + \frac{1}{\sqrt{n}} + \frac{1}{\sqrt{n}} + \dots + \frac{1}{\sqrt{n}}$$

$$\frac{1}{\sqrt{n}} + \frac{1}{\sqrt{n}} + \frac{1}{\sqrt{n}} + \dots + \frac{1}{\sqrt{n}}$$

$$\frac{1}{\sqrt{n}} + \frac{1}{\sqrt{n}} + \dots + \frac{1}{\sqrt{n}} + \dots + \frac{1}{\sqrt{n}}$$

$$> u \frac{1}{\sqrt{n}}$$
 oder $> \sqrt{n}$,

$$> u \frac{1}{\sqrt{n}} \text{ oder } > \sqrt{n},$$
folglich
$$\operatorname{Lim}\left(\frac{1}{\sqrt{1}} + \frac{1}{\sqrt{2}} + \dots + \frac{1}{\sqrt{n}}\right) > \operatorname{Lim}\sqrt{n}$$
oder

aber ich sehe eben, dass ich mich hier geirrt habe; die Reihe

$$\frac{1}{\sqrt{1}} + \frac{1}{\sqrt{2}} + \dots$$
, in inf.

geht wahrscheinlich nicht aus $\frac{1}{\sqrt{1}} + \frac{1}{\sqrt{2}} + \dots + \frac{1}{\sqrt{n}}$ herre

wenn man die Gliederanzahl n ins Unendliche wachsen lässt. -Aber Herr Dr. Barfuss beweist doch seinen Satz, wie geht es denn zu, dass wir uns widersprechen? Hierauf ist die Antwort

Die Frage, ob eine Reihe convergire oder nicht, reducirt sich im Grunde auf eine andere, nämlich die, giebt es einen endlichen Ausdruck, welchem die Reihe identisch ist oder nicht. Findet das Erste statt, so muss die Reihe eine fallende und convergente sein; denn wären alle Glieder grösser, als eine angebbare Grösse &, so wären alle Glieder zusammen ins Upendliche fortgesetzt

$$> \epsilon(1+1+1+1+\dots),$$

mithin ware die Summe der Reihe unendlich und nicht einem endlichen Ausdrucke identisch, wie vorausgesetzt wurde. Ist ferner $u_1 + u_2 + u_3 + \dots$ in inf. = S, so heisst diess nichts Anderes, als Lim $(u_1 + u_2 + \dots + u_n) = S$. Hieraus folgt dann unter der Voraussetzung, dass S eine entliche Grösse ist, sehr leicht, dass der Rest der Reihe sich der Null nähern, also die Reihe convergiren müsse. Was thut nun Herr Dr. Barfuss? er zeigt; dass wenn

$$f(x) = X_{(1)} + X_{(2)} + \dots$$

ist, die Reihe convergirt, oder weil convergiren einer endlichen Grösse gleich sein heisst und er unter f(x) doch nichts Unendliches versteht, so zeigt er: wenn eine Reihe einer endlichen Grösse gleich gesetzt wird, so ist sie einer endlichen Grösse gleich. Ja daran zweifelt gewiss Niemand, aber Herr Dr. Barfuss hat seinen Satz doch im Gefühl des Richtigen aufgestellt. Die Sache ist so: gemeine Identitätszeichen, wie wir es nehmen; oh nein! das ist en gar wunderbares, proteusartiges Wesen; einmal lässt es sich wohl zu unseren beschränkten Begriffen herab, das andere mal aber bezeichnet es einen höchst geheimnissvollen syntaktischen oder unestimmt allgemein analytischen Zusammenhang, so etwa, als wenn Schelling hinsetzt: Wärme — Expansion, was wir Anderen Uneinreweihten und weniger Erleuchteten nicht verstehen, auch versteden zu wollen uns gar nicht anmaassen dürfen. Wenn daher Herr Dr. Barfuss in §. 5. den Beweis mit den Worten eröffnet: Es sei

$$f(x) = X_{(1)} + X_{(2)} + \ldots + X_{(n)} + R_{(n)},$$

n weiss man nicht welche Bedeutung gemeint ist; wahrscheinlich ber ist hier nur von der genannten überschwenglichen, für uns mlegreislichen Symbolik Gebrauch gemacht. So geht es nun fort und die Bedeutung von = schwankt immer zwischen beiden Extremen und klappt zuletzt in die gewöhnliche Auffassung um. Das Alles lässt sich vermeiden, wenn man auf den im vorigen Aufsatze on mir gemachten Vorschlag eingehen will, diese verschiedenen bedeutungen durch verschiedene Zeichen auseinander zu halten; usserdem verwirren sich alle Begriffe und man kann gar nicht her mal mit Jemand sich ordentlich verständigen, weil er sich wech-

selweis immer hinter der anderen Bedeutung verkriechen kans,

wenn man ibn aus der ersten herausgetrieben hat.

Ich will bloss noch Eines berühren, um zu zeigen, dass der Herr Dr. Barfuss gar nicht einmal weiss, was die neuere Behandlungsweise der Analysis will. Es ist diess die Bemerkung über Cauchy's Beweis für das Binomialtheorem, der darin besteht, das die Gleichungen

$$f(n) = 1 + m_1 x + m_2 x^2 + \dots$$

$$f(n) = 1 + n_1 x + n_2 x^2 + \dots$$

multiplicirt werden, wobei sich durch eine Eigenschaft der Binemialcoefficienten die Gleichung ergiebt:

$$f(m)f(n) = f(m+n),$$

aus welcher $f(m) = [f(1)]^m = (1 + x)^m$ folgt. Mein Herr Gegor meint, weil dieser Beweis sich auf eine Eigenschaft der Coefficierten gründe, so passe er ganz gleichförmig auch für den Fall der Divergenz und will so zeigen, dass der Beweis ebenfalls die allgemeine Gültigkeit der Binominiereihe darthue. Hier sieht man klar das durchaus unkritische Verfahren meines Herrn Geguers. Ich muss, um diess deutlich zu machen, folgende Punkte hervorheben.

I. Die Arithmetik lehrt uns bloss mit geschlossenen Ausdrücken und Gleichungen i. e. absoluten Identitäten rechnen. Will man nun diese Rechnungsoperationen auf nicht geschlossene Ausdrücke (unendliche Reihen) anwenden, so kann diess, wenn man nicht geradezu Hypothesen machen will, nur dadurch geschehen, dass man ein Princip dieser Anwendbarkeit aufweist, d. h. dass man sich einen Rechtstitel verschafft, welcher die Erlaubniss dazu enthält Diess ist eine Forderung, welche jede gesunde Kritik machen mus, die sich in der Mathematik ebenso nothwendig herausstellt, wie die ganz verwandten Fragen, welche die Kritik der Vernunft zu beantworten hat. Lässt man sie unberücksichtigt oder nimmt auf Treu und Glauben die allgemeine Gültigkeit aller arithmetischen Operationen über die Gränzen hinaus an, innerhalb deren sie beweisbar sind, so verfällt man wie Herr Dr. Barfuss in den Fehler eines unzeitigen Dogmatismus, ganz wie in der Metaphysik.

II. Woher nehmen wir aber jenes Princip? Hierauf lässt sich antworten, wenn man sich an ein ganz allgemeines Gesetz erinnert, welches sowohl in der Philosophie wie in der Mathematik gilt, und welches dahin lautet, dass wir überhaupt nur von solchen Dingen

antworten, wenn man sich an ein ganz allgemeines Gesetz erinnert, welches sowohl in der Philosophie wie in der Mathematik gilt, und welches dabin lautet, dass wir überhaupt nur von solchen Dingen wissenschaftlich etwas ausmachen können, die uns rein anschaulich gegeben werden können. Dazu gehört aber, dass wir sie als Ganzes zu fassen vermögen. Diess lehrt uns auf der metaphysischen Seite die Nichtigkeit aller sogenannten speculativen Theologie, Kosmologie etc., weil wir weder Gott, noch die Welt etc. uns in Zeit und Raum als Ganzes denken können, und auf der mathematischen Seite bekommen wir dadurch eben jenes Princip, welches so heisst: "einer wissenschaftlichen Behandlung unterliegen ins Unendliche fortlaufende Ausdrücke nur in so fern, als sie sich als geschlossenes Ganzes ansehen lassen". Drücken wir diess in mathematischer Sprache aus, so haben wir den Satz: Alle mögli-

chen Rechnungsoperationen sind nur dann auf eine unendliche Reihe anwendbar, wenn dieselbe einer endlichen begränzten Grösse identisch ist, und zwar ist gerade Identität nöthig, weil keine andere Beziehung uns erkennen lässt, ob die fragliche Reihe als endliche Grösse betrachtet werden könne. Soll aber eine unendliche Reihe einer endlichen bestimmten Grösse gleich sein, so muss sie erstlich fallen, wie oben gezeigt wurde, und ausserdem muss sie dann noch die Eigenschaft haben, dass ihre Summe sich jener endlichen Grösse mehr und mehr nähert, je mehr Glieder der Reihe vereinigt werden; Reihen der Art aber nennt man kurz convergirende.

III. Da also die Convergenz der Reihen das Princip der Anwendbarkeit arithmetischer Operationen auf Reihen enthält, so muss die Lehre von der Convergenz der Reihen jeder anderen Betrach-

tung derselben vorhergehen.

of an allegan about

tung derselben vorhergehen.
Hieraus sieht man, dass die Hypothese

The first state of
$$f(x) = A + Bx + Cx^2 + \dots$$

chem worlingen.

welche den Anfang der Methode der unbestimmten Coefficienten macht, viel grösser ist, als man gewöhnlich glaubt, weil mit dem Gleichheitszeichen schon die Hypothese der Convergenz und der Anwendbarkeit aller Operationen gemacht ist, während man noch gar nicht weiss, ob man hierzu berechtigt ist. Vor Hypothesen aber hat sich die Mathematik am meisten zu hüten, wenn sie nicht ibren bisherigen Ruhm einbüssen will. Daher ist die umgekehrte Methode vorzuziehen, bei welcher die Form der Reihe (A, B, C) hekannt ist und folglich auch durch die Convergenz die Anwendbarkeit der zur Summirung nöthigen Operationen gesichert ist. Ebenso einfach sieht man jetzt den Irrthum des Herrn Dr. Barfuss ein; er will für jedes x die beiden Reihen

$$f(n) = 1 + n_1 x + n_2 x^2 + \dots$$

$$f(n) = 1 + n_1 x + n_2 x^2 + \dots$$

mit einander multipliciren. Das ist ein Herumtappen im Finstern, so lange er nicht weiss, ob er endliche Dinge vor sich hat oder nicht; mit unendlichen Factoren aber multipliciren lehrt keine Arithmetik, sie lehrt überhaupt nicht mit Grössen rechnen, die sich dem Rechner unter der Hand verändern. Ja schon dadurch, dass er nur sagt, ich will $1 + m_1 x + m_2 x^2 + \dots$ mit f(m) bezeichnen, ist schon stillschweigend angenommen, dass f(m) eine endliche Grösse, folglich die Reihe convergent sei, denn diese Bezeichnung hat keinen Sinn, wenn sie nicht eine Identität sein soll. (Hier bleibt freilich dem Herrn Dr. Barfuss immer wieder die Hinterthur der syntaktischen Entwickelung offen.) Gerade die Multiplication zweier Reihen ist eine Klippe, die man nur durch Handhabung scharfer Kritik vermeiden kann. Es kommt nämlich der Fall vor. dass das Product zweier convergenten Reihen, so wie man es gewöhnlich schreibt, eine divergente Reihe wird, wie man bei Cauchy page 149. sehen kann. Cauchy giebt keine weitere Erklärung; dieselbe liegt sehr einfach darin, dass man das Product willkührlich nach einer Regel anordnet, die bei endlichen Reiben richtig ist, bei unendlichen falsch werden kann. Für Herrn Dr. Barfuss will ich noch bemerken, dass er bei seinem Tadel des Cauchy'schen Binomialbeweises ganz übersehen hat, dass die Gleichung f(m) = f(m+n) zwei Auflösungen hat, nämlich $f(m) = [f(1)]^m$ und das Unendliche, von denen die erste dem Falle der Convergenz, die zweite dem der Divergenz entsprechen würde, wenn man sich überhaupt auf den letzteren einlassen dürfte. Was ich hier mittheile, sind nur die Grundgedanken einer kritischen Philosophie der Mathematik, die ich später im Zusammenhange ausarbeiten werde. Dieselbe Frage nach der Anwendbarkeit der arithmetischen Operationen wiederholt sich auch bei den imaginären Grössen, den unendlichen Producten und Kettenbrüchen und lässt sich auf ähnliche Weise auch dort lösen. Einiges davon enthält mein zu Ostern erscheinendes "Handbuch der mathematischen Analysis", bis zu dessen Vorhandensein ich weitere Discussionen über diesen Gegenstand zu verschieben bitte, weil ein Streit nur dann zu etwas führen kann, wenn die Principien der Sache klar und bestimmt ausgespro-

chen vorliegen.

Noch eine Bemerkung in Bezug auf Fries. In seiner Naturphilosophie sagt Fries einmal ganz richtig, man könne eigentlich nur mit convergenten Reihen sicher rechnen, hinterher aber macht ihn Eulers sorglose Weise stutzig, und er meint nun, da man doch mit divergenten Reihen auch operirt und nichts wesentlich Falsches herausgebracht habe, so müsse es doch ein Princip geben, nach welchem Rechnungen mit diesen Reihen erlaubt seien. Darauf sagt er: mir scheint die Sache in dem Unterschiede der syntaktischen und arithmetischen Bedeutung der Reihen zu liegen. Hier ist die Sache ganz klar; Fries hat den richtigen Grundgedanken, macht aber Eulers Autorität zu Gefallen eine Hypothese, für die er auch pirgend einen Beweis bringt. Das ganze Argument aber fällt weg, wenn man zeigt, dass wirklich allerhand Verkehrtes durch jenes Rechnen in den Tag hinein herauskommt, wie ich diess in dem vorigen Aufsatze gethan habe, und wenn man kritisch untersucht, auf welchem Grunde jene Rechnungen ruhen. Herr Dr. Barfuss, der wie ich glaube auch Friesianer sein will, hat demnach Fries sehr schlecht verstanden. Das Vermächtniss, welches unser, zwar im Greisenalter, für uns aber doch noch zu früh verstorbene Lehrer uns hinterlassen bat, besteht in der Anforderung, die Wissenschaft, der sich jeder einzelne gewidmet hat, nach den Grundsätzen seiner Philosophie, die nicht umsonst die kritische heisst, zu bearbeiten, wie diess für die Pflanzenphysiologie bereits von unserem genialen Schleiden geschehen ist; ebenso hätte Herr Dr. Barfuss, der älter als ich ist und länger das Glück hatte, Fries persönlich zu kennen, die Mathematik kritisch bearbeiten sollen. Statt dessen ergreift derselbe eine unglückliche Hypothese unseres Lehrers und meint wahrscheinlich, weil sie Fries ausgesprochen hat, sei sie unumstössliche Wahrheit; (wie folgt denn nur aus dem Satze, dass die Principien der Mathematik rein anschaulicher Natur sind, die Lehre von der syntaktischen Bedeutung der Reihen?). Da nun an Herrn Dr. Barfuss diese Aufforderung ungehört vorübergezogen ist, so suche ich jetzt derselben nachzukommen, obgleich diese Aufgabe mit meinen Fähigkeiten bei weitem weniger in Einklang zu sein scheint, als mit den seinigen. scheliele meh viage livgel unar ged, tie her endighee Hallen viete

lig tall, but mariniliable labout weather hand. For there in, there

those will lich morth bemerken-

with the Party Com-

Heweis Aus der Theorie der Zedegung der gebenchenen Vanctingen in Partiallytiche") bit behannt, dust mun setzen kann

(h, -1, 1) (h, -1, 1) (h, -1, 1) (h, -1, 1)

Eine neue analytische Gleichung, und deren Anwendung auf die Bestimmung eines vielfachen Integrals und die Summirung einer Reihe.

Herrn F. Arndt,

Lehrer am Gymnasium zu Stralsund: $-(\lambda_1-\lambda_1), -(\lambda_1-\lambda_1), \dots, -(\lambda_n-\lambda_1),$ and committee or variable.

Mollweide hat sich in seiner Fortsetzung des Klügelschen Wörterbuchs (Artikel Summirung der Reihen S. 739.) mit der Summation der Reihe beschäftigt, deren allgemeines Glied durch xha+k

(ab-16) (de-de) ... (de de) (de de) (de-de) ... (de-de)

 $(\lambda_1 + k)(\lambda_2 + k)(\lambda_3 + \overline{k})$ ausgedrückt wird, indem k den von Null bis unendlich wachsenden Index bezeichnet, und stellt die Summe durch drei bestimmte Integrale dar. Indem ich mich nun bemühte, die allgemeinere Reihe zu summiren, deren allgemeines Glied

$$\frac{x^{\lambda_n+k}}{(\lambda_1+k)(\lambda_2+k)\dots(\lambda_n+k)}$$

ist, wo & seine vorige Bedeutung hat, wurde ich auf die Untersuchung einer Summe mit endlicher Gliederzahl geleitet, und das Resultat, welches ich fand, schien mir merkwürdig genug zu sein, um es im Folgenden mitzutheilen.

en nomer Gennae hat, wall each Ginem behannies Theorem von Cincolly (s. die Analyse shequipus p. lift), wird also shige Research Sind $\lambda_1, \lambda_2, \lambda_2, \ldots, \lambda_n$ beliebige, aber sämmtlich von einander verschiedene Grössen, so findet stets die in-teressante Relation statt:

$$+\frac{1}{(\lambda_1-\lambda_2)(\lambda_1-\lambda_2)\dots(\lambda_1-\lambda_n)} + \frac{1}{(\lambda_2-\lambda_1)(\lambda_2-\lambda_3)\dots(\lambda_2-\lambda_n)} + \frac{1}{(\lambda_n-\lambda_1)(\lambda_n-\lambda_2)\dots(\lambda_n-\lambda_{n-1})}$$

Beweis. Aus der Theorie der Zerlegung der gebrochenen Functionen in Partialbrüche*) ist bekannt, dass man setzen kann

$$\frac{1}{(\lambda_1 - \lambda_2)(\lambda_1 - \lambda_2) \dots (\lambda_1 - \lambda_n)} = \frac{A_1}{\lambda_1 - \lambda_2} + \frac{A_2}{\lambda_1 - \lambda_2} + \dots + \frac{A_{n-1}}{\lambda_1 - \lambda_n}$$

und dass dann die Coefficienten $A_1, A_2, \ldots, A_{n-1}$ durch folgende Werthe bestimmt sind:

$$A_1 = \frac{1}{(\lambda_1 - \lambda_2) \cdots (\lambda_2 - \lambda_n)}$$

$$A_{n-1} = \frac{1}{(\lambda_n - \lambda_2) \cdots (\lambda_n - \lambda_{n-1})}$$

Dividirt man also die Werthe von $A_1, A_2, \ldots A_{n-1}$ resp. durch $-(\lambda_2-\lambda_1), -(\lambda_3-\lambda_1), \ldots -(\lambda_n-\lambda_1),$ und summirt, so entsteht

$$\frac{1}{(\lambda_1-\lambda_2)(\lambda_1-\lambda_2)\dots(\lambda_1-\lambda_n)} = -\frac{1}{(\lambda_2-\lambda_1)(\lambda_2-\lambda_2)\dots(\lambda_2-\lambda_n)}$$

$$\frac{1}{(\lambda_2-\lambda_1)(\lambda_2-\lambda_2)\dots(\lambda_2-\lambda_n)}$$

$$\frac{1}{(\lambda_2-\lambda_1)(\lambda_3-\lambda_2)\dots(\lambda_2-\lambda_n)}$$

$$\frac{1}{(\lambda_1-\lambda_1)(\lambda_3-\lambda_2)\dots(\lambda_2-\lambda_n)}$$

$$\frac{1}{(\lambda_1-\lambda_1)(\lambda_1-\lambda_2)\dots(\lambda_n-\lambda_{n-1})}$$

und wenn man die Glieder auf der Rechten auf die Linke bringt, so entspringt das Theorem, welches ich oben ausgesprochen habe.

Zuvörderst ist nun die Bedingung der Convergenz der Reihe festzustellen, deren allgemeines Glied wir oben angegeben haben. Wird dieses durch u_k bezeichnet, so findet man leicht, dass der absolute Werth des Verhältnisses $\frac{u_{k+1}}{u_k}$ den absoluten Werth von x zu seiner Gränze hat, und nach einem bekannten Theorem von Cauchy (s. die Analyse algebrique p. 134), wird also obige Reihe convergent sein, wenn der absolute Werth von x kleiner als die Einheit ist.

Dies vorausgesetzt, bestimme ich die Summe der unendlichen Gliederzahl

$$\sum_{k=0}^{k=\infty} \frac{x^{\lambda_n+k}}{(\lambda_1+k)(\lambda_2+k)\dots(\lambda_n+k)}$$

auf folgende Art. (Ma . 1) (M - MI M-

^{*)} Grunert Leitfaden für den ersten Unterricht in der höhern Analysis. S. 151.

Zuvörderst ist

$$\sum_{k=0}^{k=\infty} \frac{x\lambda_1+k}{\lambda_1+k} = \int \frac{x\lambda_1-1dx}{1-x},$$

das Integral von x=0 bis x=x ausgedehnt. Denn differenziirt man den Ausdruck auf der Linken, und summirt die dadurch entstandene geometrische Progression von unendlicher Gliederzahl, so findet sich $\frac{x\lambda_1-1}{1-x}$, welches zwischen den Gränzen 0 und x integrirt werden muss, um den Werth auf der linken Seite wieder zu finden. Um pun $\lambda_2 + k$ als Factor in den Nenner zu bringen, multiplicire man jene Gleichung mit $x\lambda_2-\lambda_1-1dx$, und integrire, so ent-

steht

$$\sum_{k=0}^{\lambda=\infty} \frac{x^{\lambda_2+k}}{(\lambda_1+k)(\lambda_2+k)} = \int x^{\lambda_2-\lambda_1-1} dx \int \frac{x^{\lambda_1-1}}{1-x} dx,$$

das neue Integral von 0 bis & ausgedehnt.

Ebenso multiplicire man diese Gleichung mit x1,-1,-1dx, und integrire; dann erhält man

$$\sum_{k=0}^{k=\infty} \frac{x\lambda_3+k}{(\lambda_1+k)(\lambda_2+k)(\lambda_2+k)}$$

$$= \int x\lambda_3-\lambda_3-1 dx \int x\lambda_3-\lambda_3-1 dx \int \frac{x\lambda_3-1}{1-x}.$$

Geht man auf ähuliche Art fort, so gelangt man zu dem allgemeinen Ausdruck:

(b)
$$\sum_{k=0}^{k=\infty} \frac{x^{kn+k}}{(\lambda_1+k)(\lambda_2+k)\dots(\lambda_n+k)} = \int x^{kn-k} x^{kn-1-k} dx \int x^{kn-1-k-2-1} dx \dots \int \frac{x^{k-1}dx}{1-x};$$

alle Integrale von x=0 bis x=x erstreckt, where the state of the

Dieses vielfache Integral gestattet eine Zerlegung in n einfa-

Denn nach der ersten allgemeinsten Reductionsformel ist zuerst

$$\int x^{\lambda_1-\lambda_1-1}dx \int \frac{x^{\lambda_1-1}dx}{1-x} = \frac{x^{\lambda_2-\lambda_1}}{\lambda_2-\lambda_1} \cdot \int \frac{x^{\lambda_1-1}dx}{1-x} + \frac{1}{\lambda_1-\lambda_2} \cdot \int \frac{x^{\lambda_2-1}dx}{1-x}.$$

Multiplicirt man dieses mit xl3-l3-ldx, integrirt, und bestimmt jedes Doppelintegral auf der Rechten wieder nach der allgemeinsten Reductionsformel, so wird

$$\int x \lambda_{3} - \lambda_{1} - 1 dx \int x \lambda_{1} - 1 dx \int \frac{x \lambda_{1} - 1 dx}{1 - x} \\
= \frac{x \lambda_{3} - \lambda_{1}}{(\lambda_{2} - \lambda_{1})(\lambda_{2} - \lambda_{1})} \cdot \int \frac{x \lambda_{1} - 1 dx}{1 - x} \\
+ \frac{x \lambda_{3} - \lambda_{3}}{(\lambda_{1} - \lambda_{2})(\lambda_{3} - \lambda_{2})} \cdot \int \frac{x \lambda_{3} - 1 dx}{1 - x} \\
+ \frac{1}{(\lambda_{1} - \lambda_{2})(\lambda_{2} - \lambda_{3})} \cdot \int \frac{x \lambda_{3} - 1 dx}{1 - x}$$

Setzt man diese Entwickelung noch weiter fort, so vermutbet man leicht das bier obwaltende Gesetz, nämlich:

$$(c) \int x^{\lambda_{n}-\lambda_{n-1}-1} dx \int x^{\lambda_{n-1}-\lambda_{n-2}-1} dx \dots \int \frac{x^{\lambda_{1}-1} dx}{1-x}$$

$$= \frac{x^{\lambda_{n}-\lambda_{1}}}{(\lambda_{2}-\lambda_{1})(\lambda_{2}-\lambda_{1})\dots(\lambda_{n}-\lambda_{1})} \cdot \int \frac{x^{\lambda_{1}-1} dx}{1-x}$$

$$+ \frac{x^{\lambda_{n}-\lambda_{2}}}{(\lambda_{1}-\lambda_{2})(\lambda_{3}-\lambda_{2})\dots(\lambda_{n}-\lambda_{2})} \cdot \int \frac{x^{\lambda_{n}-1} dx}{1-x}$$

$$+ \frac{x^{\lambda_{n}-\lambda_{n-1}}}{(\lambda_{1}-\lambda_{n-1})(\lambda_{2}-\lambda_{n-2})\dots(\lambda_{n}-\lambda_{n-1})} \cdot \int \frac{x^{\lambda_{n-1}-1} dx}{1-x}$$

$$+ \frac{1}{(\lambda_{1}-\lambda_{n})(\lambda_{2}-\lambda_{n})\dots(\lambda_{n-1}-\lambda_{n})} \cdot \int \frac{x^{\lambda_{n}-1} dx}{1-x}$$

Die Factoren der Nenner befolgen das Gesetz, dass zuerst λ , von allen übrigen Grössen λ_2 , λ_2 , λ_n , dann λ_2 von allen übrigen,

dann A, u. s. w. abgezogen wird.

Um indessen die allgemeine Gültigkeit dieses Resultates zu erweisen, nehmen wir an, dass die Gleichung (c) richtig sei, und erweisen, dass das Gesetz bleibend ist, wenn n übergeht in n+1. In der That, multipliciren wir (c) mit $x^{\lambda_{m+1}-\lambda_{n}-1}dx$, und integriren nach der allgemeinsten Reductionsformel, so erhalten wir n Differenzen, nämlich:

$$\frac{x^{\lambda_{n+1}-\lambda_{1}}}{(\lambda_{2}-\lambda_{1})...(\lambda_{n+1}-\lambda_{1})} \int \frac{x\lambda_{1}-1dx}{1-x} \frac{1}{(\lambda_{2}-\lambda_{1})....(\lambda_{n+1}-\lambda_{1})} + \frac{x^{\lambda_{n+1}-\lambda_{2}}}{(\lambda_{1}-\lambda_{2})....(\lambda_{n+1}-\lambda_{2})} \int \frac{x\lambda_{2}-1dx}{1-x} \frac{1}{(\lambda_{1}-\lambda_{2})....(\lambda_{n+1}-\lambda_{2})} \int \frac{x^{\lambda_{n+1}-1dx}}{1-x} + \frac{1}{(\lambda_{1}-\lambda_{n})....(\lambda_{n+1}-\lambda_{n})} \int \frac{x^{\lambda_{n-1}dx}}{1-x} \frac{1}{(\lambda_{1}-\lambda_{n})....(\lambda_{n+1}-\lambda_{n})}$$
Da nun aber
$$\frac{1}{(\lambda_{2}-\lambda_{1})....(\lambda_{n+1}-\lambda_{1})} = (-1)^{n+1} \frac{1}{(\lambda_{1}-\lambda_{2})(\lambda_{1}-\lambda_{2})....(\lambda_{1}-\lambda_{n+1})}$$

ist, und von den übrigen dieser Coefficienten dasselbe gilt, so ist nach (a) offenbar die Summe der Coefficienten von $\int_{-(-1)^{n+1}}^{2x^{\lambda_n+1}-1} \frac{dx}{1-x} = -(-1)^{n+1} \cdot \frac{1}{(\lambda_{n+1}-\lambda_1)\dots(\lambda_{n+1}-\lambda_n)} = \frac{1}{(\lambda_1-\lambda_{n+1})\dots(\lambda_n-\lambda_{n+1})}$ und folglich bleibt die Gleichung (c) richtig.
Somit haben wir nun

Es fragt sich jetzt, ob diese Reihe noch für x=1 gelte. Denkt man sich, um dies zu untersuchen, k schon so gross, dass die Factoren λ_1+k , λ_2+k , u. s. w. sämmtlich positiv sind, und ist $\lambda_{\varrho}+k$ der kleinste unter ihnen, so ist $\frac{1}{(\lambda_1+k)(\lambda_2+k)....(\lambda_n+k)} < \frac{1}{(\lambda_{\varrho}+k)^n},$ und folglich $\sum_{k=a}^{\infty} \frac{1}{(\lambda_1+k)....(\lambda_n+k)} < \sum_{k=a}^{\infty} \frac{1}{(\lambda_{\varrho}+k)^n},$ wenn a der Werth von k ist, von welchem alle Factoren anfangen positiv zu sein. Da nun nach einem bekannten Satze die Reihe, deren allgemeines Glied $\frac{1}{(\lambda_{\varrho}+k)^n}$ ist, convergirt, wenn n>1 ist, so gilt die Formel (d) für x=1 unter der Voraussetzung, dass n>1 ist.

Ist endlich n = 1, so wird die Reihe $\frac{1}{\lambda_1 + k} + \frac{1}{\lambda_1 + k + 1} + \frac{1}{\lambda_1 + k + 1}$ + u. s. w., welche bekanntermassen divergent ist.

métrie, il. Abel Transon signale no phépomène carioux que choeur pour vérifier très facilemeirs. Signa lait piranetter une piène du peu, de domino sur le polit clou qui fait ordinairement sidifie au

Mittelst der Gleichung (d) lässt sich noch eine andere bemerkenswerthe Reihe summiren.

Bezeichnet man den Ausdruck auf der Linken in der Relation (d) durch s_n , multiplicirt ihn mit $x^{\alpha-\lambda_n}$ und differenziirt das Product auf bekannte Weise, nämlich $\frac{d(x^{\alpha-\lambda_n}.s_n)}{dx} = (\alpha-\lambda_n)x^{\alpha-\lambda_n-1}.s_n + x^{\alpha-\lambda_n} \cdot \frac{d \cdot s_n}{dx}$, so erhält man wegen (b) $\frac{d(x^{\alpha-\lambda_n}.s_n)}{dx}$

 $= (\alpha - \lambda_n) x^{\alpha} - \lambda_n - 1 \cdot s_n + x^{\alpha} - \lambda_n \cdot x^{\lambda_n} - \lambda_{n-1} - 1 \cdot s_n + x^{\alpha} - \lambda_n \cdot x^{\lambda_n} - \lambda_{n-1} - 1 \cdot s_n + x^{\alpha} - \lambda_n \cdot x^{\lambda_n} - \lambda_n \cdot x^$ $= (\alpha - \lambda_n) x^{\alpha} - \lambda_n - 1 \cdot s_n + x^{\alpha} - \lambda_{n-1} - 1 \cdot s_{n-1}.$ Führt man die aus (d) sich ergebenden Ausdrücke für s_n und s_{n-1} ein,

zieht zusammen, so gelangt man zu
$$\begin{array}{l}
k=\infty \\ \lambda=0 \\ (\alpha+k)x^{\alpha+k-1} \\ \lambda=0 \\ (\lambda_1+k)(\lambda_2+k)\dots(\lambda_n+k)
\end{array}$$

$$= \frac{(\alpha-\lambda_1)x^{\alpha-\lambda_1-1}}{(\lambda_2-\lambda_1)(\lambda_3-\lambda_1)\dots(\lambda_n-\lambda_1)} \cdot \int \frac{x\lambda_1-1dx}{1-x}$$

$$+ \frac{(\alpha-\lambda_2)x^{\alpha}}{(\lambda_1-\lambda_2)(\lambda_1-\lambda_2)\dots(\lambda_n-\lambda_2)} \cdot \int \frac{x\lambda_1-1dx}{1-x}$$

$$+ \frac{(\alpha-\lambda_n)x^{\alpha-\lambda_n-1}}{(\lambda_1-\lambda_n)(\lambda_2-\lambda_n)\dots(\lambda_{n-1}-\lambda_n)} \cdot \int \frac{x^{\lambda_n-1}dx}{1-x}$$

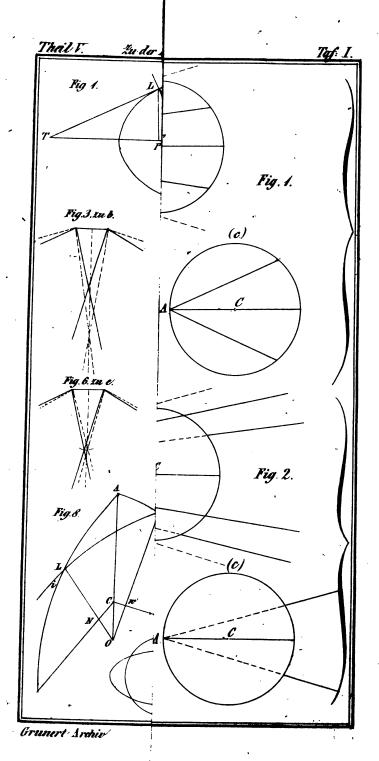
sämmtliche Integrale zwischen den Gränzen 0 und & genommer Die Convergenz dieser Reihe ist besonders festzustellen, man von der Reihe in 2. auf sie keinen Schluss machen kann, dem sie durch Differenziation abgeleitet ist.

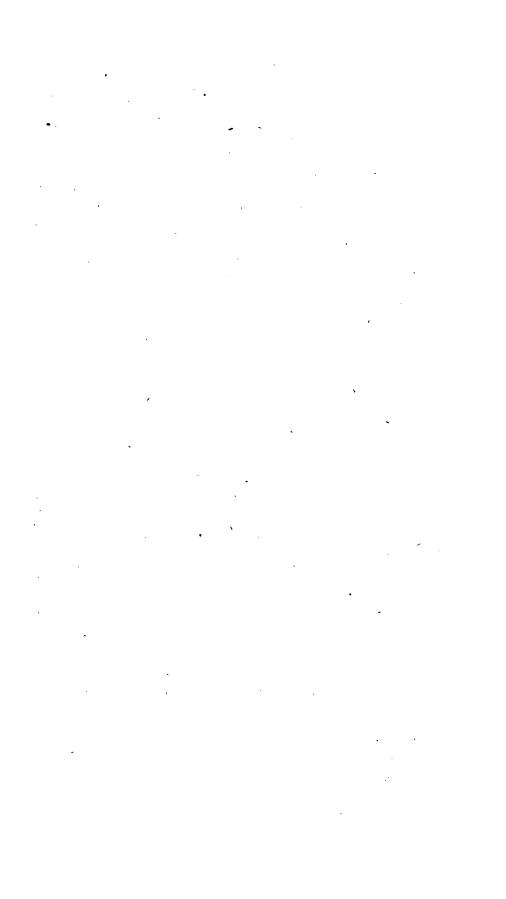
Dass aber unsere Reihe convergent ist, wenn der absol Werth von x kleiner als die Einheit ist, erhellt aus dem sel Werth von & kleiner als die Einheit ist, erhellt aus dem sel oben angewandten Theorem von Cauchy.

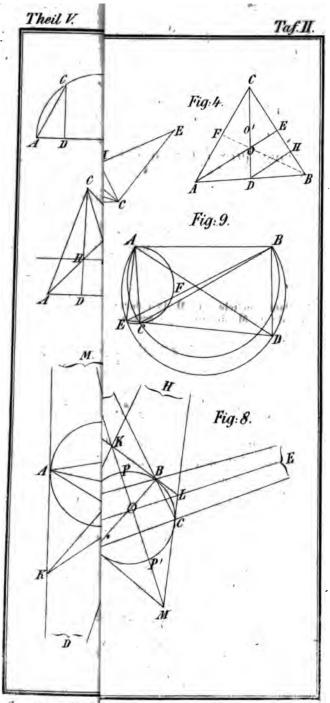
Januar Scharf in dem Theorem von Cauchy.

Januar Scharf in dem Januar in dem de Januar in dem Janua

Miscelle n. A loccasion d'une communication de M. Masson sur la pho métrie, M. Abel Transon signale un phénomène curieux que chac peut vérisser très facilement. Si on fait pirouetter une pièce jeu de domino sur le petit clou qui fait ordinairement saillie centre de la face noire, on verra les points de la face numéro échanger, à un certain degré de vitesse très faible, leur coule noire pour une teinte d'un rouge assez vif (Société philomatic de Paris). misawighth ham the to time and satelleitham doruh t out bekannte Welve, namited allgo-da, and

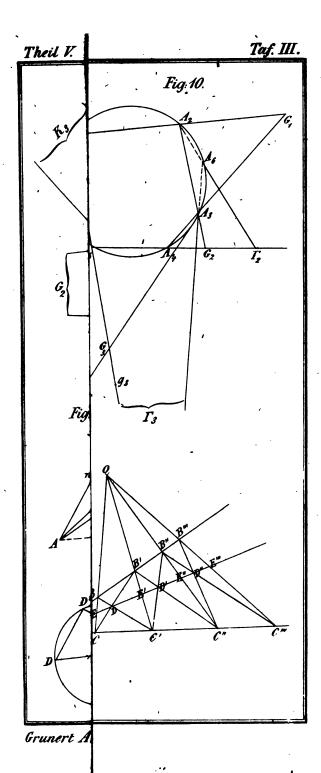




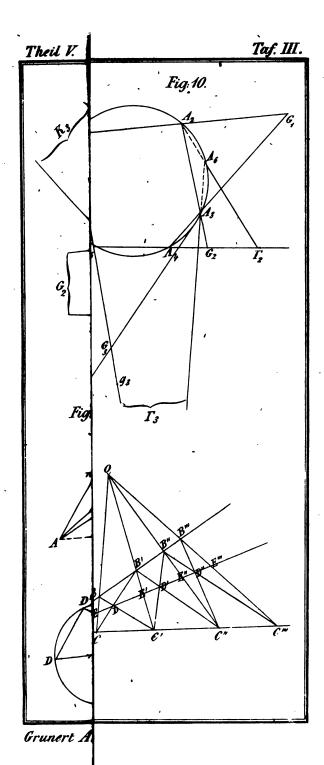


Grunert Arche

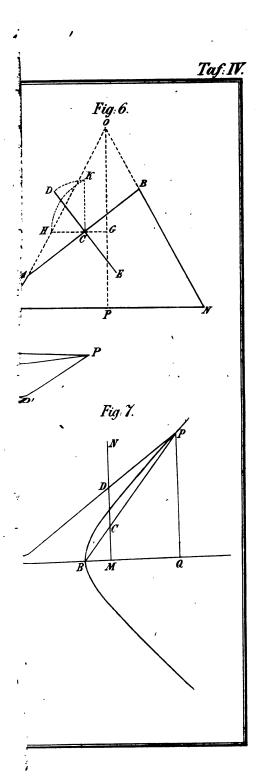




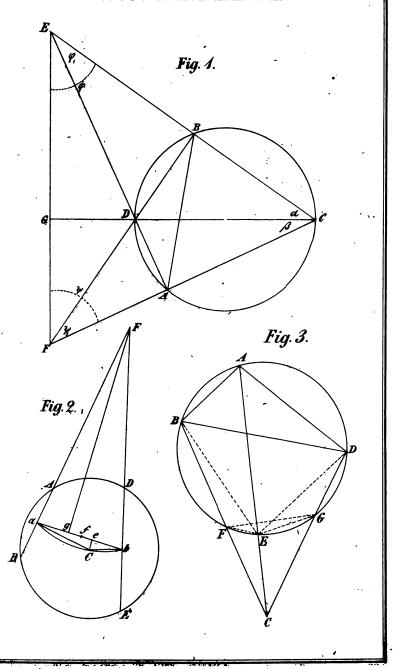






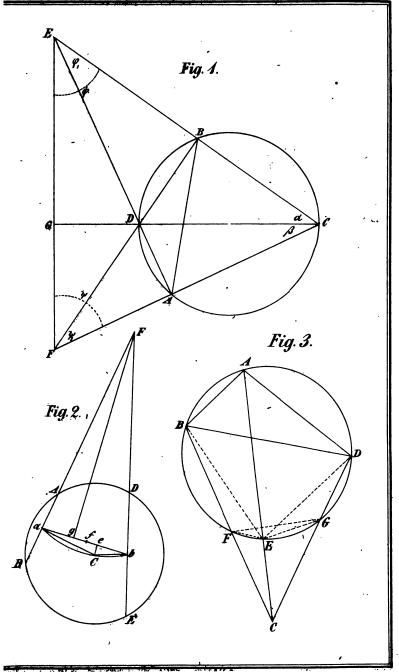






unert Archio.





nert Archio.

Theof !

•

.

• •

 \sim 10 \sim 10







	•	
•		







